

This is a digital copy of a book that was preserved for generations on library shelves before it was carefully scanned by Google as part of a project to make the world's books discoverable online.

It has survived long enough for the copyright to expire and the book to enter the public domain. A public domain book is one that was never subject to copyright or whose legal copyright term has expired. Whether a book is in the public domain may vary country to country. Public domain books are our gateways to the past, representing a wealth of history, culture and knowledge that's often difficult to discover.

Marks, notations and other marginalia present in the original volume will appear in this file - a reminder of this book's long journey from the publisher to a library and finally to you.

Usage guidelines

Google is proud to partner with libraries to digitize public domain materials and make them widely accessible. Public domain books belong to the public and we are merely their custodians. Nevertheless, this work is expensive, so in order to keep providing this resource, we have taken steps to prevent abuse by commercial parties, including placing technical restrictions on automated querying.

We also ask that you:

- + *Make non-commercial use of the files* We designed Google Book Search for use by individuals, and we request that you use these files for personal, non-commercial purposes.
- + Refrain from automated querying Do not send automated queries of any sort to Google's system: If you are conducting research on machine translation, optical character recognition or other areas where access to a large amount of text is helpful, please contact us. We encourage the use of public domain materials for these purposes and may be able to help.
- + *Maintain attribution* The Google "watermark" you see on each file is essential for informing people about this project and helping them find additional materials through Google Book Search. Please do not remove it.
- + *Keep it legal* Whatever your use, remember that you are responsible for ensuring that what you are doing is legal. Do not assume that just because we believe a book is in the public domain for users in the United States, that the work is also in the public domain for users in other countries. Whether a book is still in copyright varies from country to country, and we can't offer guidance on whether any specific use of any specific book is allowed. Please do not assume that a book's appearance in Google Book Search means it can be used in any manner anywhere in the world. Copyright infringement liability can be quite severe.

About Google Book Search

Google's mission is to organize the world's information and to make it universally accessible and useful. Google Book Search helps readers discover the world's books while helping authors and publishers reach new audiences. You can search through the full text of this book on the web at http://books.google.com/



BS. C 49



135. C 49



PRINCIPES. D'ASTRONOMIE

SPHÉRIQUE;

TRAITÉ COMPLET

TRIGONOMETRIE

SPHÉRIQUE:

Dans lequel on a rouni les Solutions numériques, géométriques & analytiques de sous les Problèmes qui ont rapport à la résolution des Triangles sphériques quelconques;

Avec une Théorie des différences des mêmes Triangles.

Par M. MAUDUIT, Professeur de Mathématiques.



A PARIS,

Chez H. L. GUERIN & L.F. DELATOUR, rue S. Jacques, à S. Thomas d'Aquin.

M. DCC. LXV.

Avec Approbation & Privilege du Roi.

PRÉFACE.

In PLUPART des Traités de Trigonométrie sphérique qui ont paru jusqu'ici, n'ont eu pour objet que d'enseigner à résoudre les triangles sphériques par des proportions. Je n'en connois point qui ait réuni les différentes solutions dont les problèmes de cette partie des Mathémati-

ques sont susceptibles.

Pour peu qu'on y fasse attention, on en trouvera de trois especes. Les unes se réduisent aux analogies, & sont particuliérement assujetties aux Logarithmes qui en rendent la pratique de la plus grande simplicité: ces solutions se trouvent dans tous les Traités ordinaires de Trigonométrie sphérique. Celles de la seconde espece ne sont autre chose que des constructions géométriques, par lesquelles, avec la regle & le compas, on peut aisément trouver toutes les parties d'un triangle à résoudre. On les a nommées graphiques, parce qu'on y emploie différentes projections ou développements du triangle. Quoique leur précision soit de beaucoup au-dessous de celle que donne le calcul, elles peuvent néanmoins être d'usage dans un grand nombre de circonstances; & d'ailleurs elles ne sont pas moins rigoureuses aux yeux du Géometre, dont les raisonnements sont indépendants de la persection des figures qu'il considere. Ces solutions sont souvent

employées par les Astronomes dans les éclipses, ou dans les passages des planetes inférieures sur le disque du Soleil. Les Géographes en supposent toujours les connoissances dans leurs représentations des différentes portions du globe sur une surface plane. La Gnomonique n'est ellemême qu'une application presque continuelle de ces projections. Mais le but que je me suis particuliérement proposé dans le détail que je donne ici de ces constructions, a été de faire, en quelque façon, découvrir la Trigonométrie tant sphérique que rectiligne, par l'application de l'analyse algébrique à ces solutions graphiques; ce qui constitue la troisieme espece de solutions qu'on pouvoit desirer sur les problemes de cette nature. La généralité des formules & la facilité de les découvrir, donne à cette partie l'avantage de réunir sous un même point de vue toutes les analogies qu'on peut desirer sur chaque cas particulier; & la comparaison des solutions qu'elle nous donne avec celles des Anciens, ne la rend que plus curieuse & plus intéressante.

Telles sont les différentes solutions que je m'étois proposé de réunir dans ce petit Traité. J'ai cru devoir y joindre encore une autre partie relative à ce travail, & qui peut être sort utile à ceux qui se dessinent à étudier les différents Traités de Mathématiques pures ou d'Astronomie physique. L'avantage de trouver des solutions toutes approchées dans les tables des Sinus & des Logarithmes, lorsqu'on ne peut en

espérer aucune d'exacte & rigoureuse, a engagé les Géometres à réduire presque tous leurs problêmes à ces sortes de Tables. Il s'est donc introduit depuis l'analyse de Descartes, & les sublimes découvertes des Géometres qui lui ont succedé, un nouveau genre de calcul; par sinus, cosinus, tangentes, cotangentes, logarithmes, &c, dont on suppose les principes connus de ceux qui lisent les ouvrages de nos Géometres. J'ai tâché d'en réunir les notions élémentaires dans le premier Chapitre de cet Ouvrage, & de leur donner le plus d'étendue possible, en multipliant considérablement toutes les formules, & les suites infinies qui renferment les

principales propriétés.

Comme on a souvent employé les imaginaires dans les suites relatives aux diverses fonctions des sinus & cosinus d'arcs multiples, j'ai profité de cette occasion pour insérer une notion précise de ces expressions, qui fixe l'espece d'absurdité qui y donne lieu. Pour traiter en-core avec plus d'évidence cette Théorie des imaginaires, j'ai cherché à la démontrer par l'analyse, en tâchant de découvrir les facteurs du binome aa + bb; & comme c'est la solution de ce problème général qui nous conduit immédiatement aux imaginaires, il est aisé d'en conclure qu'elles ne sont autre chose qu'une expression absurde à laquelle on arrive nécessairement toutes les fois que l'on regarde comme produit ce qui n'en est pas un. Je dois ces principes à seu M. Boiselou. dont les Savants regrettent encore la perte assez récente. Cette Théorie appartiendroit plus sans doute aux Eléments d'Algebre pure; mais comme nous pourrons être encore long-temps sans avoir un Cours vraiment complet en ce genre, j'ai cru qu'on ne seroit pas fâché de trouver ici ces vérités fondamentales. On verra sur la fin de l'Ouvrage des applications assez curieuses de ces recherches à la résolution des équations du troisseme & quatrieme degré par le cercle.

Peut-être se trouvera-t-il quelques personnes qui regarderont cette partie de l'Ouvrage, comme un étalage inutile de formules algébriques dans un Traité de Trigonométrie sphérique. Je crois être en droit de les prier de suspendre leur jugement, au moins jusqu'à ce qu'ils ayent entrepris l'étude des différents ouvrages de calcul relatifs à la Théorie de NEWTON. L'Astronomie est devenue une science si délicate qu'on ne sauroit avoir trop de moyens de simplifier les calculs qu'elle entraîne, & de perfectionner les diverses parties dont elle dépend. Au reste, ceux qui ne se destinent pas d'une maniere particuliere à cette étude, pourront se contenter des cinq ou six premiers Théorèmes du premier Chapitre. Comme j'ai tâché de réunir dans un même ouvrage la pratique la plus facile & la plus simple avec une Théorie beaucoup plus étendue, j'ai eu soin de disposer les matieres, de maniere que ceux qui ne posséderoient que leurs éléments, pussent entendre sans aucune difficulté tout ce qui constitue la Trigonométrie sphérique proprement dite, qui se réduit aux deux

Chapitres suivants.

Je démontre dans le second Chapitre les principales propriétés des Triangles sphériques, après avoir exposé les notions générales qui y ont rapport; & c'est la premiere des trois Sections dans lesquelles ce Chapitre est divisé. La seconde a pour objet la résolution des triangles sphériques rectangles. Comme cette partie est d'un usage continuel, je me suis appliqué à lui donner la plus grande simplicité dont elle pût être susceptible. Chaque Théorème n'a besoin que d'une analogie pour être démontré. Pour aider encore davantage à retenir les dissérentes solutions, j'ai ajouté la démonstration du Théorème général de Néper, qui réduit les seize cas des triangles rectangles à deux, & qui n'a besoin que de l'énumération de ces mêmes cas, dont chacun se vérisie sur le champ par une seule analogie.

La troisieme Section renferme la résolution de tous les cas des triangles sphériques obliquangles. J'y joins un Théorême analogue à celui de Néper sur les triangles rectangles, & qui est le même que M. Pingré a donné dans les Mémoires de l'Académie. J'y ai néanmoins fait quelques changements que j'ai cru propres à le rendre encore plus simple. Outre les solutions déja connues du cas des trois côtés ou des trois angles, j'en ai donné plusieurs autres que je

crois nouvelles. On ne peut s'empêcher, en étudiant les Traités ordinaires de Trigonométrie, d'être surpris que l'on cherche un angle par le sinus de sa moitié. Ce choix semble bisarre: pourquoi n'y emploie-t-on pas le sinus ou cosinus tout entier de ce même angle, ou sa tangente ou se company à l'étangente ou se company. ou sa tangente ou sa cotangente ? L'énumération complette des différentes solutions que je donne ici, pouvoit seule justifier cette pratique. Elle nous apprend en esset que de toutes les formules qu'on pouvoit desirer, elle est la plus simple, ainsi que celle du cosinus de la même moitié de l'angle cherché. Les applications de ces formules à la Trigonométrie rectiligne don-nent aussi des solutions beaucoup plus faciles que celle qu'on trouve dans tous les Eléments.

Cette Section est terminée par une démonstration complette des fameuses analogies de NÉPER, qui ont été défigurées & altérées dans le Cours de M. Wolf. Il paroît que NÉPER s'étoit proposé de ramener la Trigonométrie sphérique à la rectiligne, afin de donner un moyen de retenir aisément toutes ces solutions: mais il est plus naturel de déduire la Trigonométrie rectiligne des formules générales pour les différents cas des triangles sphériques. Les démonstrations de ces Théorêmes en amenent plusieurs autres également généraux, dont M. Simpson n'a donné que des cas particuliers. Ce Chapitre contient tout ce qui est essentiel à la résolution des triangles sphériques; & ceux qui ne voudroient apprendre que cette partie

de la Géométrie, peuvent n'étudier que ce Chapitre seul, & passer tout de suite au sixieme, où j'ai réuni quelques exemples en nombres relatifs aux différents cas, pour montrer aux Commençants la maniere de pratiquer les formules sur les Logarithmes.

Le troisieme Chapitre a pour objet les solutions géométriques ou graphiques de dissérents cas que l'on vient de résoudre par analogies. Je me suis servi de présérence des projections ortographiques, dont les Astronomes supposent à chaque instant une Théorie complette. J'y ai joint aussi quelque chose sur les projections stéréographiques, à cause de leur grand usage dans les cartes de Géographie; ensin je donne encore une autre solution facilement applicable à tous les cas, & déduite du développement des parties du triangle à résoudre.

Le quatrieme Chapitre n'est qu'une application de l'analyse algébrique aux constructions géométriques du Chapitre précédent. C'est dans cette partie qu'à l'aide du calcul on épuise en quelque sorte toutes les solutions particulieres à chaque cas. Toutes les analogies du second Chapitre se déduisent par de simples substitutions; une soule de nouvelles formules se joignent à celles que l'on connoissoit déja. On peut, sans craindre de s'égarer, commencer par les cas les plus généraux, en suivant une route opposée à celle qu'on avoit tenu jusqueslà. On arrive aussi à des solutions, qui d'abord paroissent essentiellement différentes de celles Æ

qui ont été trouvées pour les mêmes cas. Une expression fort compliquée d'un problème assez simple feroit presque supçonner une mal-adresse dans les solutions algébriques; mais on en découvre bien-tôt l'accord & l'identité, & l'on en déduit des pratiques heureuses de construire de la maniere la plus simple des expressions assez difficiles. Comme on peut souvent trouver dans différentes questions astronomiques des formules semblables à celles que l'analyse nous a fait découvrir, j'enseigne la maniere de ramener les plus compliquées aux Logarithmes. Je donne ensuite la solution des équations du second & troisieme degré par les Tables des Sinus; ce qui peut être de la plus grande commodité, lorsque l'on ne doit point espé-rer de racines commensurables. Les résolutions du troisieme degré m'ont été communiquées par un Magistrat déja connu avantageu-sement par dissérents Ouvrages, & moins estimable encore par ses connoissances profondes que par l'excellence de son caractere. Je lui dois aussi la solution nouvelle du Problême du plus court crépuscule que j'ai inseré dans le

cinquieme Chapitre qui suivra celui-ci.

Cette partie de l'Ouvrage n'est autre chose qu'une traduction de l'excellent morceau de M.Côtes, intitulé: De assimatione errorum in mixtà Mathesi, c'est une application de l'analyse moderne ou du calcul des fluxions à l'une & à l'autre Trigonométrie. J'ai déduit tout ce qui a rapport aux triangles rectilignes des formules des

triangles sphériques, afin de simplifier encore la Théorie, & d'abréger, le plus qu'il m'étoit possible, un Ouvrage qui devenoit beaucoup plus long que je ne m'étois proposé d abord. Cette Théorie est suffisamment éclaircie par des applications à différents exemples en nombres.

Le sixieme Chapitre n'est qu'une collection de différents problèmes d'Astronomie sphérique, pour montrer la maniere d'appliquer ou de construire par les Logarithmes les différentes formules des Chapitres précédents. J'ai cru qu'il seroit plus agréable d'appliquer ces solu-tions à des dénominations ainsi déterminées, que de résoudre des triangles, pour ainsi dire, abstraits. Comme les principes de la sphere sont suffisamment connus de la plupart des jeunes gens qui ont fait une bonne Philosophie, je me suis permis de faire différentes applications soit des constructions géométriques, soit des solutions numériques aux principaux cercles de la sphere; & c'est ce qui m'a déterminé à donner à cet Ouvrage le titre de Principes d'Astronomie sphérique.

Pour rendre encore la pratique des calculs plus simple & plus facile, j'ai fait joindre à ce Traité trois Tables qui renserment le précis de l'Ouvrage entier, au moins quant à la pratique la plus ordinaire. Au lieu de désigner les parties des triangles à résoudre par des lettres, j'ai mieux aimé les exprimer par les données mêmes du Problème; ce qui m'a paru plus commode, & moins sujet à erreur dans les calculs.

La premiere Table est pour la résolution des triangles sphériques rectangles : la seconde pour les obliquangles : la troisieme est aussi destinée à la résolution des cas des triangles obliquangles ; mais par les analogies de Néper, elle s'applique également aux triangles rectilignes quelconques. Elle peut avoir de plus ce grand avantage, que par la parsaite analogie qui regne entre ces deux especes de Triangles pour les résolutions des cas semblables : on peut apprendre la Trigonométrie sphérique en un quart-d'heure, lorsqu'on sait déja les proportions pour les triangles rectilignes.

Il me reste à dire un mot du motif qui m'a déterminé à entreprendre ce petit Traité. Ayant été dans le cas d'enseigner les Eléments d'Astronomie de seu M. l'Abbé DE LA CAILLE, le petit Traité de Trigonométrie qui est à la tête de son Ouvrage, m'a donné l'idée de ce-lui que je publie aujourd'hui. Comme un grand nombre des sormules qu'il a données, se trouvent sans démonstration, & que les Commençants aiment toujours d'assûrer leur marche dans l'étude des vérités Mathématiques; j'ai cru me rendre utile en leur donnant un secours dont la plupart ne peuvent se passer.

Il y a plus, ce Traité étant le feul qui réunit les différentes especes de solutions dont je viens de parler, si l'on en excepte les solutions géométriques, étoit aussi le plus complet que nous eussions sur cette partie. Je souhaite que celui-ci réponde au but que je me suis proposé. S'il peut mériter le suffrage du Public, il sera suivi d'un autre sur la Gnomonique, qui en seroit une seconde Partie. C'est particulièrement dans cette partie des Mathématiques que la Trigonométrie sphérique s'applique le plus heureusement. Les descriptions des Cadrans par des lignes sont trop peu exactes pour mériter une certaine consiance. Nous n'avons point encore de Traité de Gnomonique où tout ait été soumis au calcul des triangles sphériques. Cependant cette Théorie seroit de la plus grande importance dans la pratique, & la généralité des solutions les rend encore plus intéressantes, en ce que les différents angles horaires qu'on ne calcule communément que par une suite de triangles, lorsqu'on n'y emploie que la Trigonométrie rectiligne, peuvent être déterminés indépendamment les uns des autres par le moyen des triangles sphériques.



EXTRAIT des Registres de l'Académie Royal des Sciences.

Du 27 Juin 1764.

M ESSIEURS CLAIRAUT & PINGRÉ qui avoient été nommés pour examiner un Ouvrage de M. MAUDUIT, intitulé: Principes d'Astronomie sphérique, ou Iraité complet de Trigonométrie sphérique, &c, en ayant fait leur rapport, l'Académie a jugé que cet Ouvrage étoit concis sans obscurité; méthodique sans affectation; propre à faciliter les succès de ceux qui s'occupent de l'étude de la Trigonométrie sphérique, ou qui en veulent appliquer les principes aux autres Sciences Mathématiques, & qu'il méritoit d'être imprimé avec son Approbation & sous son Privilege: en soi de quoi j'ai signé le présent certificat. A Paris le 29 Juin 1764.

GRANDJEAN DE FOUCHY, Secr. perp. de l'Academie Roy. des Sciences.

PRIVILEGE DU ROI.

OUIS par la grace de Dieu, Roi de France & de Navarrez A nos amés & féaux Conseillers, les Gens tenant nos Cours de Parlement, Maîtres des Requêtes ordinaires de notre Hôtel, Grand Conseil, Prevôt de Paris, Bailliss, Sénéchaux, leurs Lieutenans Civils, & autres nos Justiciers qu'il appartiendra, SALUT. Nos bien-amés Les Membres de L'Academie Royale des Sciences de notre bonne Ville de Paris, Nous ont fait exposer qu'ils auroient besoin de nos Lettres de Privilege pour l'impression de leurs Ouvrages: A ces causes, voulant favorablement traiter les Exposans, Nous leur avons permis & permettons par ces Présentes de faire imprimer, par tel Imprimeur qu'ils voudront choisir, toutes les Recherches ou Observations journalieres, ou Relations annuelles de tout

ce qui aura été fait dans les Assemblés de ladite Académie Royale des Sciences, les Ouvrages, Traités ou Mémoires de chacun des Particuliers qui la composent, & généralement tout ce que ladite Académie voudra faire paroitre, après avoir fait examiner lesdits Ouvrages, & qu'ils seront jugés dignes de l'impression, en tels volumes, forme, marge, caractères, conjointement, ou séparément & autant de fois que bon leur semblera, & de les faire vendre & débiter par tout notre Royaume, pendant le tems de vingt années consécutives. à compter du jour de la date des Présentes; sans toutefois qu'à l'occasion des Ouvrages ci-dessus spécifiés, il puisse en être imprimé d'autres qui ne soient pas de ladite Académie: faisons défenses à toutes sortes de personnes, de quelque qualité & condition qu'elles soient, d'en introduire d'impression étrangere dans aucun lieu de notre obéissance; comme aussi à tous Libraires & Imprimeurs d'imprimer ou faire imprimer, vendre, faire vendre & débiter lesdits Ouvrages, en tout on en partie, & d'en faire aucunes traductions ou extraits, soms quelque prétexte que ce puisse être, sans la permission ex-presse & par écrit desdits Exposans, ou de ceux qui auront droit d'eux, à peine de confiscation des Exemplaires contrefaits, de trois mille livres d'amende contre chacun des contrevenans; dont un tiers à Nous, un tiers à l'Hôtel - Dieu de Paris. & l'autre tiers auxdits Exposans, ou à celui qui aura droit d'eux, & de tous dépens, dommages & intérêts; à la charge que ces Présentes seront enregistrées tout au long sur le Registre de la Communauté des Libraires & Imprimeurs de Paris, dans trois mois de la date d'icelles; que l'impression desdits Ouvrages sera faite dans notre Royaume, & non ailleurs, en bon papier & beaux caractères, conformément aux Réglemens de la Librairie; qu'avant de les exposer en vente, les Manuscrits ou Imprimés qui auront servi de copie à l'impression desdits Ouvrages, seront remis ès mains de notre trèscher & féal Chevalier le Sieur D A G U E S S E A U; Chancelier de France, Commandeur de nos Ordres, & qu'il en sera ensuize remis deux Exemplaires dans notre Bibliothèque publique, un en celle de notre Châtean du Louvre, & un en celle de notredit très-cher & féal Chevalier le Sieur DAGUESSEAU. Chancelier de France, le tout à peine de nullité desdites Présentes: du contenu desquelles vous mandons & enjoignons de faire jouir lesdits Exposans & leurs ayans cause pleinement & paisiblement, sans souffrir qu'il leur soit fait aucun trouble ou empêchement. Voulons que la copie des Présentes qui sera imprimée tout au long, au commencement ou à la fin desdits Ouvrages, soit tenue pour dûement signifiée; & qu'aux copies collationnées par l'un de nos amés & féaux Conseillers & Secretaires, foi soit ajoutée comme à l'original. Commandons au premier notre Huissier ou Sergent sur ce requis, de faire, pour l'exécution d'icelles, tous actes requis & nécessaires, sans demander autre permission, & nonobstant Clameur de Haro, Charte Normande & Lettres à ce contraires; Car tel est notre plaiss. Donné à Paris le dix-neuvieme jour du mois de Mars, l'an de grace mil sept cent cinquante, & de notre Regne le trente cinquieme. Par le Roi en son Conseil.

Signé, MOL.

Registré sur le Registre XII. de la Chambre Royale & Syndicale des Libraires & Imprimeurs de Paris, No. 430, solio 309, consormément au Réglement de 1723, qui fait désenses, article 4, à toutes personnes, de quelque qualité qu'elles soient, autres que les Libraires & Imprimeurs, de vendre, débiter & saire afficher aucuns Livres pour les vendre, soit qu'ils s'en disent les Auteurs ou autrement; à la charge de sournir à la susdite Chambre huit exemplaires de chacun, prescrits par l'art. 108 du même Réglement. A Paris le 5 Juin 1750.

Signé, LE GRAS, Syndic.

PRINCIPES



PRINCIPES D'ASTRONOMIE SPHÉRIQUE.

CHAPITRE PREMIER.

Notions préliminaires sur les différentes lignes que l'on considere dans la Trigonométrie, & dont nous ferons un usage plus fréquent dans cet Ouvrage.

Définitions.

ART. 1. On appelle Sinus d'un arc AM ou d'un angle ACM une droite MP abaissée d'une des extrémités de cet arc perpendiculairement au rayon qui passe par l'autre extrémité (fig. 1).

2. D'après cette définition il est aisé de voir que la droite MQ est le sinus de l'arc BM complément de l'arc.

AM; cette ligne considérée par rapport à l'arc AM, est

appellée son Cosinus.

3. Une droite AT perpendiculaire à l'extrémité d'un rayon, & terminée au rayon prolongé qui passe par l'autre extrémité M d'un arc AM, se nomme Tangente de cet arc.

4. Une droite Bt tangente de l'arc BM complément de l'arc AM considérée par rapport au même arc AM,

se nomme Cotangente de cet arc.

5. La partie du rayon comprise entre le centre du cercle & la tangente d'un arc, se nomme Sécante de cet arc; ainsi CT est la sécante de l'arc AM, & Ct est la sécante de l'arc BM. Si l'on considere la sécante Ct par rapport à l'arc AM qui est le complément de l'arc BM auquel elle appartient, cette ligne sera nommée la

Cosécante de l'arc AM.

6. La partie du rayon comprise entre la circonférence & le sinus d'un arc, s'appelle son Sinus-verse; ainsi AP est le sinus-verse de l'arc AM, & BQ le sinus-verse de l'arc BM. aP & bQ sont les sinus-verses des angles obtus aCM, bCM. Si l'on considere le sinus-verse BQ en tant qu'il appartient à un arc qui est le complément de AM, on le nommera Cosinus-verse de l'arc AM, & réciproquement AP sera le cosinus-verse de l'arc BM.

COROLLAIRE.

7. Il suit des définitions précédentes que deux angles suppléments l'un de l'autre ont le même sinus, le même cosinus, la même tangente, la même cotangente, la même sécante, la même cofécante, & les mêmes sinusverses. Seulement il est à remarquer que pour l'angle obtus, il faut regarder comme complément de cet angle l'angle qu'il faut en retrancher pour avoir un droit; lequel angle est évidemment le même que celui qu'on ajoute à l'angle aigu. Ainsi ce complément est à soustraire.

AVERTISSEMENT.

8. Dans toute la suite de cet Ouvrage nous désignerons toujours le rayon du cercle par R ou r; quelquesois
on le suppose égal à l'unité, mais il est mieux de l'exprimer, afin de conserver autant qu'on peut l'homogénéité
des termes dans les calculs. De même nous désignerons
toujours le sinus d'un arc par sin; son cosinus par cos. sa
tangente par tang. sa cotangente par cos. sa sécante par
sec. sa cosécante par cosec. son sinus-verse par sin. vers. &
son cosinus-verse par cose. se sinus-verse par sin. vers. &
son cosinus-verse par cos. vers. Dans les expressions algébriques, nous ferons le sinus = s; le cosinus = c; la
tangente = t; la cotangente = τ ; la sécante = S & la
cosécante = f. le sinus-verse = ν , & le cosinusverse = u.

THEOREME I.

9. Soit un arc de cercle quelconque AM (fig. 1.) que nous désignerons toujours par A dont PM est le sinus & MQ le cosinus; AT la tangente, & Bt la cotangente; je dis que le cosinus est au sinus comme le rayon est à la tangente, c'est-à-dire, que l'on aura cosin A; sin A: R: tang A.

DÉMONSTRATION.

Les triangles semblables CPM, CAT, donnent CP: PM:: CA: AT; ou cof A: fin A:: R: tang A. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

to. Les triangles CQM, CBt étant aussi semblables donneront CQ: QM: CB: Bt ou sin A: cof A:: R: cot A.

COROLLAIRE II.

11. Il suit delà que tang $A = \frac{\int_{cof} A}{cof A} \times R$, & que cot A

A ij

 $= \frac{cof A \times R}{fin A} \text{ ou algébriquement } t = \frac{sr}{c} \& \tau = \frac{cr}{s}. \text{ D'où l'on tire encore } fin A \times R = cof A \times tang A, & cof A = \frac{fin A \times tang A}{R}.$

COROLLAIRE III.

12. Il suit encore delà que les cotangentes d'une suite d'arcs quelconques sont toujours en raison inverse des tangentes des mêmes arcs; puisque l'on a évidemment $t:\tau::\frac{sr}{c}:\frac{cr}{s}::\frac{r}{c}:\frac{c}{s}$. En un mot on aura tang $A = \frac{RR}{cotang}A$, d'où il suit que tang $A \times cot A = RR$, d'où l'on voit que le rayon est moyen proportionnel entre la tangente d'un arc & celle de son complément; ce qui pourroit encore se démontrer sur le champ par les triangles semblables CAT, CBt.

THÉOREME II.

13. Soit toujours un arc quelconque AM; je dis que l'on aura cette proportion; Le rayon est au double du sinus de l'arc AM, comme le cosinus de cet arc est au sinus de l'arc double. Ou, ce qui revient au même, (fig. 2.) R: 2 sin A:: cos A: sin 2 A ou alternando; R: cos A:: 2 sin A: sin 2 A.

DÉMONSTRATION.

Les triangles rectangles APC, AQN ayant un angle commun en A, sont semblables & donnent AC: CP:: AN ou 2 PA: QN; c'est-à-dire, R: cof A:: 2 sin A: sin 2A; C. Q. F. D.

Si l'on vouloit avoir pareillement l'expression du cosinus de l'arc double, les triangles semblables CPA, CQO donneront CA: CP:: CO: CQ, d'où l'on tirera sur le champ $CQ = \frac{2 \cos^2 A - RR}{R}$ en mettant pour CO sa valeur tirée de ce que OP = PT.

COROLLAIRE IV.

14. Il suit delà que l'on aura $\frac{1}{2} \int \ln 2A = \frac{\cos A \times \int \ln A}{\nu}$.

Cette équation n'est autre chose que celle qui se tire en prenant le produit des extrêmes & des moyens de la derniere proportion. Si l'on met pour cos A sa valeur $\frac{\sin A \times \cot A}{R}$, on aura encore $\frac{1}{2}\sin 2A = \frac{\sin^2 A \times \cot A}{RR}$, ou $\frac{1}{2}$

fin 2 A = fin ' A en substituant la tangente à la cotangente.

Théoreme III.

15. Le rayonest moyen proportionnel, 1°, entre le cosinus d'un arc & la sécante; 20, entre le sinus du même arc & la sécante de son complément (fig. 3); c'est-à-dire, que l'on aura ces deux analogies; cof A:R::R: sec A:& sin A:R::R: cosec A.

DÉMONSTRATION.

Les triangles semblables CPM, CAT, CBt donnent 1°, CP: CA:: CM: CT ou cof A: R:: R: sec A. 2°, PM: CM:: CB: Ct ou sin A: R:: R: cosec A. C.Q.F.D. COROLLAIRE I.

16. Il suit delà que l'on aura $\frac{\int ec \ A \times R}{co \int ec \ A} = tang \ A$. Car on a vu ci-devant (nº. 11) que tang A = fin A × R. Or cette quantité est aussi le quotient de sec A divisée par cosec A, & multipliée par le rayon.

COROLLAIRE II.

17. Il suit encore delà que si l'on a deux arcs de cercle A & B, les finus de ces arcs feront réciproquement proportionnels aux fécantes de leurs compléments, & les cosinus de ces mêmes arcs seront réciproques à leurs A iii

sécantes; car puisque cosec $A = \frac{RR}{\sin A}$, on aura aussit cosec $B = \frac{RR}{\sin B}$; & de même puisque sec $A = \frac{RR}{\cos \ln A}$ on aura aussi sec $B = \frac{RR}{\cos B}$; donc on aura ces deux analogies, Cosec A: cosec B: $\frac{RR}{\sin A}$: $\frac{RR}{\sin B}$: sin B: sin A; & sec A: sec B: $\frac{RR}{\cos A}$: $\frac{RR}{\cos A}$: $\frac{RR}{\cos B}$: cos A.

THÉOREME IV.

18. Soient divisés l'arc AM & son complément BM en deux parties égales aux points K & k, & soient tirées les lignes CK1, CkL jusqu'à ce qu'elles rencontrent les tangentes AT & Bt prolongées, autant qu'il sera nécessaire, en l & L; je dis que l'on aura 1°, sec A = cot \frac{1}{2} comp. A — tang A; 2°, cosec A = cot \frac{1}{2} A — cot A.

DÉMONSTRATION.

Les triangles rectangles CBo & CAL étant semblables à cause des paralleles, on aura l'angle ALC = l'angle BCo; mais BCo = oCM (par construction). Donc le triangle CTL est isoscele, donc on aura LT = CT; mais LT = AL - AT = cot ½ comp AM & AT = tang AM; donc 1°, CT ou sec A = cot ½ comp A - tang A. C. Q. F. 1°, D.

2. Les triangles CAO & CBl rectangles étant semblables à cause des paralleles CA & Bl, on aura l'angle BlC = ACO; mais ACO = MCO (par const.) donc le triangle Ctl est isoscele; donc la cosécante Cr = tl; de plus il est visible que $tl = Bl - Bt = cot \frac{t}{2} A - cot A$. Donc aussi la cosécante Ct de l'arc AM est égale à cette même quantité, C. Q. F. 2° D.

THÉOREME V.

19. Du point M aux extrémités b, a (fig. 3) des diametres Bb, Aa; soient menées les lignes Mb, Ma qui

coupent les rayons CA & CB aux points G & g; soit de plus mené par le même point M la perpendiculaire $\theta M\tau$ terminée aux rayons CA & CB prolongés, autant qu'il sera nécessaire, en $\theta \& \tau$, & sur lesquels elles déterminent les lignes C $\theta \& \tau$, & sur lesquels elles déterminent les lignes C $\theta \& \tau$, & sur lesquels à la sécante & à la cosécante de l'arc AM: Cela posé, je dis que l'on aura 1°, secant A = tang A + cotang ½ comp A. 2°, cosec A = cot A + tang ½ A.

DÉMONSTRATION.

L'angle bM0 étant formé par une tangente M0 & par la corde Mb, a pour mesure la moitié de l'arc MAb compris entre ses côtés; & l'angle MG0 qui a son sommet au dedans de la circonférence, a pour mesure la demi-somme des arcs ab, AM compris entre ses côtés, mais ab = Ab; ainsi cet angle est égal à l'angle GM0, donc le triangle G0M est isoscele, & par conféquent G0 = M0 = tang A. De plus, l'angle CbG étant à la circonférence n'est que la moitié de l'angle BCM qui a son sommet au centre, & qui est appuyé sur le même arc; donc si on regarde le rayon Cb comme le sinus total, CG sera la tangente du demi-complément de l'arc AM; donc la sec C0 = CG + G0 = tang $\frac{1}{2}$ comp A + tang A. C. Q. F. 1°, D.

2°. On prouvra précisément de la même maniere que $g_{\tau} = M_{\tau} = \cot A$, & que $C_g = \tan g \frac{1}{2} A$. D'ailleurs il est visible que $C_{\tau} = \operatorname{cosec} A$; donc on aura $\operatorname{cosec} A = \cot A + \operatorname{tang} \frac{1}{2} A$. C. Q. F. D.

COROLLAIRE.

20. Il suit des deux théorèmes précédents que l'on aura 1°, cot $\frac{1}{2}$ comp A — tang A = tang $\frac{1}{2}$ comp A + tang. A. 2°, Cot $\frac{1}{2}$ A — cot A = cot A + tang $\frac{1}{2}$ A; en comparant les deux expressions des sécantes & cosécantes de l'arc AM; d'où il suit qu'on aura aussi 2 tang A = cot $\frac{1}{2}$ comp A — tang $\frac{1}{2}$ comp A; & encore 2 cot A A iv

e fecond membre de chaque équation on met fa valeur RR (n°.12), on aura tang A = RR - tang \(\frac{1}{2} \) comp A & cot A = \(\frac{RR - tang^2 \frac{1}{2} \) comp A}{2 \) tang \(\frac{1}{2} \) A. D'où il est facile de déduire les deux analogies suivantes.

2 Tang 1 comp A:R+ tang 1 comp A::R - tang 1

comp A: tang A.

Et 2 tang $\frac{1}{2}$ A: R + tang $\frac{1}{2}$ A:: R - tang $\frac{1}{2}$ A: cot A. La premiere de ces deux analogies peut encore se changer en celle-ci. 2 Tang $(45^{\circ}-\frac{1}{2}A)$: R + tang $(45^{\circ}-\frac{1}{2}A)$: R - tang $(45^{\circ}-\frac{1}{2}A)$: tang A.

THÉOREME VI.

21. Soit toujours un arc quelconque AM décrit d'un rayon CA, je dis que l'on aura 1°, 1 + cos A = 2 cos 2 A = $\frac{\sin A \times R}{\tan g \frac{1}{2} A}$; 2°, 1 - cos A = $2 \sin^2 \frac{1}{2} A$ = $\sin A \times \tan g \frac{1}{2} A$; enfaisant le rayon = à l'unité.

DÉMONSTRATION.

Soit d'abord tirée par les extrémités B, M (fig. 4) du diametre AB, & de la corde AM la corde BMT terminée à la tangente de l'arc AM en un point T, & soient encore menées par le centre C les droites CK & CL respectivement paralleles aux droites BM & AM: it est visible que AT sera le double de la tangente de la moitié de l'arc AM; CD ou ML ou LB seront le cost-nus de la moitié du même arc.

Cela posé, les triangles semblables BLC, BPM donneront BC: BL::BM: BP:: 2BL: BP, donc BP = $\frac{^2BL^2}{BC}$, c'est-à-dire, que $I + cos A = 2cos \frac{^2}{2} A$. Pareillement à cause des triangles semblables CLB & APM, on a CB: CL:: AM: AP; donc AP = $\frac{^2AD}{CR}$, puisque

SPHERIQUE.

AM = 2 AD ou 2 DM ou 2 CL; donc 1 - cof A =

 $2 \int \ln^2 \frac{1}{2} A. C. Q. F. 1^\circ, D.$

2°. A cause des triangles semblables APM, BAT & BPM, on aura les deux proportions BP: PM:: BA: AT, ou 1 + cos A: sin A:: 2R: sin A: sin A:: sin A:: sin A: sin A:: sin A:: sin A: sin A:: sin A

COROLLAIRE.

22. Donc $\frac{1-cof A}{1+cof A} = \frac{tang^2 \frac{1}{2} A}{R R}$; & $\frac{1+cof A}{1-cof A} = \frac{cotang^2 \frac{1}{2} A}{R R}$; de plus il fuit encore delà que si l'on nomme V & v les sinus-verses AP, BP d'un arc AM, on aura $V = \frac{2 \sin^2 \frac{1}{2} A}{R} \& v = \frac{2 cof^2 \frac{1}{2} A}{R}$ ou $\frac{VR}{2} = \sin^2 \frac{1}{2} A \& \frac{vR}{2} = \cos^2 \frac{1}{2} A$.

En nommant A l'arc MG complément de AM on aura par les triangles semblables AMP, MPB & AMB les formules suivantes. $R + \sin A = 2 \sin^2 A =$

PROBLEME.

23. Etant donnés deux arcs quelconques AM & AN, trouver le sinus de leur somme & de leur différence (fig. 5).

SOLUTION.

Soit désigné le plus grand arc par A & le plus petit par B, soit prolongé le sinus MP du plus grand arc AM, jusqu'à ce qu'il rencontre le rayon CN qui passe par l'extrémité du plus petit arc dans un point R; enfin soit menée la droite ML perpendiculaire au même rayon, laquelle sera le sinus de la somme des arcs AM & AN.

Cela posé, les triangles semblables CQN, CPR donnent CQ: QN:: CP: PR ou cof B: fin B:: cof A: PR $=\frac{cof A \times fin B}{cof B}$; donc RM $=fin A + \frac{cof A \times fin B}{cof B}$; de plus les triangles semblables NQC, RLM donnent encore NC: QC::MR:ML, ou bien R:cof B:: $fin A + \frac{cof A \times fin B}{cof B}$: fin (A + B). $=\frac{fin A \times cof B + fin B \times cof A}{R}$. C. Q. F. 10, D.

2°. Pour trouver le finus de la différence de deux arcs, nous regarderons actuellement MN comme le plus grand que nous avons nommé A, & l'arc AN comme le plus petit que nous désignerons toujours par B. Cela posé, les triangles semblables CQN, CLO donnent CQ: QN:: CL: LO; ou cof B: fin B:: cof A: LO $\frac{cof A \times fin B}{cof B}$; donc OM $= fin A - \frac{cof A \times fin B}{cof B}$; de plus à cause des triangles semblables MPO, CQN, on aura CN: CQ:: OM:PM; ou R: cof B:: $fin A - \frac{cof A \times fin B}{cof B}$: $fin (A - B) = \frac{fin A \times cof B - fin B \times cof A}{R}$ C. Q. F. 2°, D.

PROBLEME II.

24. Trouver le cossinus de la somme ou de la dissérence de deux arcs quelconques A & B (fig. 5).

S O L U T I O N.

Les triangles CQN & MPO étant semblables puisqu'ils ont leurs côtés perpendiculaires les uns sur les autres, on aura CQ: QN:: MP: PO; ou cof B: sin B:: $\sin A: PO = \frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}$, donc CO = $\cos A - \frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}$. Mais on a encore à cause des triangles semblables CQN, CLO; CN: CQ:: CO: CL, ou R: $\cos B::\cos A - \frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}:\cos (A+B) = \frac{\cos A \times \cos B - \sin A \times \sin B}{R}$. C. Q. F. 1° T.

2°. En regardant l'arc MN comme A, & l'arc AN comme B, il est visible que CP sera le cosinus de la différence des mêmes arcs. Cela posé, à cause des triangles semblables CQN, MLR; CQ: QN: ML: LR ou cos B: $\sin B$: $\sin A$: LR $=\frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}$; donc CR ou CL + LR $=\cos A + \frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}$; & à cause des triangles semblables CQN, CPR, on aura CN: CQ:: RC: CP; ou bien R: $\cos B$: $\cos A + \frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}$: $\cos A$: $\cos A + \frac{\sin A \times \sin B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A + \frac{\cos A \times \cos B}{\cos B}$: $\cos A \times \cos B$: $\cos A \times$

COROLLAIRE I.

25. Il suit des formules que nous venons de découvrir aux deux derniers problèmes que l'on aura les deux proportions suivantes:

 $Sin(A+B): fin(A-B): : finA \times cofB + finB \times cofA: finA \times cofB - finB \times cofA, &$

Cos. (A+B): cos (A-B):: cos $A \times cos B$ -fin $A \times fin B$: cos $A \times cos B$ +fin $A \times fin B$.

Donc en divisant les deux termes du second rapport de la premiere proportion par cos A × cos B, & ceux du second rapport de la seconde proportion par cos A × sin B, on aura les deux analogies suivantes, après avoir substitué aux nouvelles expressions celles des tangentes qui leur sont égales (n°. 11).

Sin (A+B): fin (A-B): : tang A + tang B: tang A - tang B, & de même

Cof(A+B): cof(A-B):: cot B - tang A: cot B + tang A: \(\xi \text{A} - \text{tang B} \): cot A - tang B.

Il n'est pas nécessaire d'avertir que ces proportions pourroient s'écrire sous la forme d'une équation.

COROLLAIRE II.

26. Puisque l'on a cof (A+B): cof (A-B): cof $A \times cof B$ — fin $A \times fin B$: cof $A \times cof B$ — fin $A \times fin B$, il s'ensuit que l'on aura par un detrahendo cof (A-B) — cof (A+B) = 2 fin $A \times fin B$.

On trouveroit de même par un componendo que cos

 $(A+B)+cof(A-B)=2cofA\times cofB.$

De même des proportions fin(A+B): fin(A-B):: $fin(A \times cof(B + fin(B) \times cof(A))$: $fin(A \times cof(B + fin(B) \times cof(A))$) on trouvers encore par un componendo & un detrahendo que

 $2 \int \ln A \times \cos B = \int \ln (A + B) + \int \ln (A - B) &$ que $2 \int \ln B \times \cos A = \int \ln (A + B) - \int \ln (A - B)$.
réunissant toutes ces expressions & divisant par 2, on aura les suivantes.

 $Sin A \times fin B = \frac{cof(A-B)-cof(A+B)}{2}; fin A \times cof B = \frac{fin (A+B)+fin (A-B)}{2}$

 $Cof A \times cof B = \frac{cof(A+B) + cof A-B}{2}; fin B \times cof A = \frac{fin (A+B) - fin (A-B)}{2}$

COROLLAIRE III.

27. Il suit encore delà que si l'on connoît les sinus & cosinus de tous les arcs au-dessous de 30°, on connoîtra aussi les sinus & cosinus de tous les arcs au-dessus de 30° jusqu'à 60° par la soustraction seule; d'où il suit que si l'on calcule par ce moyen les sinus & cosinus jusqu'à 45°, on aura tous les sinus & cosinus jusqu'à 90°, puisque le cosinus d'un angle au-dessous de 45° est le sinus d'un arc qui surpasse d'autant 45°. Pour saisir la vérité de ce Corollaire, il saut saire attention que le sinus de 30° étant la moitié de la corde de 60° sera égal

SPHERIQUE. $\frac{1}{2}\frac{R}{R}$, donc si l'on fait $A = 30^{\circ}$; sin $A \times$ sin B = $\frac{\mathbf{R} \times fin\mathbf{B}}{2} = \frac{cof(\mathbf{A} - \mathbf{B}) - cof(\mathbf{A} + \mathbf{B})}{2} d'où l'on tire fur le$ champ $R \times fin B = cof(30^{\circ} - B) - cof(30^{\circ} + B)$ ou $cof(30^{\circ} + B) = cof(30^{\circ} - B) - fin B$, ce qui fera connoître cos (30°+B), puisque l'on connoît B par l'hypotese moindre que 30°. De même puis que fin A × cof B = $\frac{\int in(A+B) + \int in(A-B)}{\int in(A-B)}$, on trouvera cof B = fin(300 + B) + fin(300 - B), d'où

I'on tire $fin(30^{\circ} + B) = cof B - fin(30^{\circ} - B)$; ce Corollaire fait voir comment on a pu construire aisément les Tables des sinus & des cosinus.

COROLLAIRE

28. Si l'on suppose l'arc B successivement égal à A. 2A, 3A, &c, on trouvera aisément par la formule du premier Problême les sinus des arcs multiples. Pour cela supposant toujours que le sinus de l'arc A est désigné par s & son cosinus par c, & représentant les sinus & cosinus des arcs multiples par sin A, sin 2 A, sin 3 A, sin 4 A, &c; sin n A on formera aisément les Tables suivantes.

Sin. A=V rr-cc. Sin. 2A = 2c V rr - cc. Sin. 3A = (4cc-1) V rr-cc. Sin. 4A = (8c3 - 4c) V rr - cc. Sin. $5A = (16c^4 - 12c^2 + 1)\sqrt{rr - cc}$. Sin. $6A = (32c^5 - 32c^3 + 6c) \sqrt{rr - cc}$. Sin. $7A = (64c^6 - 80c^4 + 24c^2 - 1)\sqrt{rr - cc}$. Sin. $8A = (128c^7 - 192c^5 + 80c^3 - 10c) V rr - 66.$ &c.

:

O U

Sin.
$$A = s$$
.
Sin. $2A = 2s \sqrt{r^2 - ss}$.
Sin. $3A = 3s - 4s^3$.
Sin. $4A = (4s - 8s^3) \sqrt{rr - ss}$.
Sin. $5A = 5s - 20s^3 + 16s^5$.
Sin. $6A = (6s - 32s^3 + 32s^5) \sqrt{rr - ss}$.
Sin. $7A = 7s - 56s^3 + 112s^5 - 64s^7$.
Sin. $8A = (8s - 80s^3 + 192s^5 - 128s^7) \sqrt{rr - ss}$.
Sin. $9A = 9s - 120s^3 + 432s^5 - 576s^5 + 256s^9$.

Pour trouver aisément chacune de ces deux Tables, il n'y a qu'à supposer le dernier sinus trouvé = sin A, tandis que le sinus & cosinus de B sont constamment désignés par s & c, & chercher ensuite le sinus de la somme de ces deux arcs par la formule:

 $Sin (A + B) = fin A \times cof B + fin B \times cof A.$ II n'est pas difficile de voir que l'on rendroit tous les termes de ces équations homogenes, en substituant les différentes puissances du rayon ou sinus total que nous nous sommes dispensés d'exprimer. On voit pareillement que la premiere suite donne l'expression des sinus de l'arc multiple en cosinus de l'arc simple, & la seconde donne les expressions des mêmes sinus en sinus de l'arc simple. Pour donner à ces formules toute la généralité dont elles sont susceptibles, nous ajouterons ici la formule générale qui convient à chaque suite; il est aisé de voir que la seconde Table aura deux formules générales à cause de V rr - ss qui se trouve à tous les termes de rang pair, sans se trouver aux termes de rang impair. Quant à la manière de trouver ces formules générales, elle se déduit de la considération des coefficients & des exposants de chaque terme.

A Formule générale pour la premiere suite.

Sin.
$$nA = (2^{n-1} c^{n-1} - n - 2 \times 2^{n-3} c^{n-3} + \frac{n-3 \times n-4}{1 \cdot 2} 2^{n-5} c^{n-5} - \frac{n-4 \times n-5 \times n-6}{1 \cdot 2 \cdot 3} \times 2^{n-7} c^{n-7} + \frac{n-5 \times n-6 \times n-7 \times n-8}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} 2^{n-9} c^{n-9} - &c.) \sqrt{rr-cc};$$
 $n \text{ étant un nombre quelconque.}$

B Premiere formule générale pour la seconde suite n étant un nombre impair quelconque.

Sin.
$$nA = ns - \frac{n \times \overline{nn-1}}{1 \cdot 2 \cdot 3} s^{3} + n \frac{\overline{nn-1 \times nn-9}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} s^{5} - n \times \frac{\overline{nn-1 \times nn-9} \times \overline{nn-25}}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5 \cdot 6 \cdot 7} s^{7}, &cc.$$

C Seconde formule générale pour la seconde suite n étant un nombre pair quelconque.

Sin.
$$nA = \left(ns - \frac{n \times nn - 4}{1 \cdot 2 \cdot 3} \cdot s^{3} + \frac{n \times nn - 4 \times nn - 16}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} \cdot s^{5} + \frac{n \times nn - 4 \times nn - 16}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} \cdot s^{5} + \dots \right)$$

$$+ 2^{n-1} s^{n-1} V_{TT - SS}.$$
Coroll Aire V.

29. Pareillement si l'on suppose encore l'arc B successivement égal à A, 2A, 3A, 4A, &c, en se servant encore des mêmes dénominations; & suivant le même procédé sur la formule du cosinus de la somme de deux arcs trouvée au second problème, on sormera encore les deux Tables suivantes, dont l'une exprime les cosinus d'arcs multiples en cosinus, & l'autre en sinus de l'arc simple; on aura donc:

Cof.
$$A = c$$
.
Cof. $2A = 2cc - 1$.
Cof. $3A = 4c^3 - 3c$.
Cof. $4A = 8c^4 - 8c^2 + 1$.
Cof. $5A = 16c^5 - 20c^3 + 5c$.
Cof. $6A = 32c^6 - 48c^4 + 18c^2 - 1$.

Cos.
$$7A = 64c^7 - 112c^5 + 56c^5 - 7c.$$
 &c.

Cof.
$$A = V rr - ss$$
.
Cof. $2A = -2 ss + rr$.
Cof. $3A = (-4 ss + rr) V rr - ss$.
Cof. $4A = 8 s^4 - 8 s^2 + 1$.
Cof. $5A = (16 s^4 - 12 s^2 + 1) V rr - ss$.
Cof. $6A = -32 s^6 + 48 s^4 - 18 s^2 + 1$.
Cof. $7A = (-64 s^6 + 80 s^4 - 24 s^2 + 1) V rr - ss$.
&C.

OU

D. Formule générale pour la premiere suite, n étant un nombre quelconque.

$$r^{n-1} \text{ Cof. } nA = 2^{n-1} c^n - \frac{n}{1} r^2 2^{n-3} c^{n-2} + \frac{n \times n - 3}{1 \cdot 2 \cdot 3} r^4 2^{n-5} c^{n-4} - \frac{n \times n - 4 \times n - 5}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 3} r^6 2^{n-7} c^{n-6} + \frac{n \times n - 5 \times n - 6 \times n - 7}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} 2^{n-9} r^8 c^{n-8} - &c.$$

Si l'arc défigné par A est obtus, son cosinus devient négatif, & alors toutes les formules où la lettre c se trouve élévée à des puissances impaires changent de signe; ce qui aura lieu pareillement dans la formule générale lorsque n est impair.

Formule

F. Formule générale de la seconde suite, n étant un nombre impair quelconque.

Cof.
$$nA = \left(\frac{1}{2} + 2^{n-1} s^{n-1} + \overline{n-2} \times 2^{n-3} s^{n-3}\right)$$

 $+ \frac{n-3 \times n-4}{1 \cdot 2 \cdot 2^{n-5}} 2^{n-5} + &c. \bigvee rr-ss.$

G. Formule générale de la seconde suite, n étant un nombre pair quelconque.

$$\frac{1}{+} r^{n-1} \operatorname{Cof.} nA = 2^{n-1} s^n - \frac{n}{1} r^2 2^{n-3} s^{n-2} + \frac{n \times n - 3}{1 \cdot 2 \cdot 3} r^4 2^{n-5} s^{n-4} - \frac{n \times n - 4 \times n - 5}{1 \cdot 2 \cdot 3} r^6 2^{n-7} s^{n-6} + \frac{n \times n - 5 \times n - 6 \times n - 7}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} r^8 s^{n-8} - &c.$$

Les fignes supérieurs ont lieu dans la premiere formule, lorsque le nombre impair est l'un des nombres impairs 1,5,9,13,&c; & les chiffres inférieurs dans les cas où nest l'un des nombres impairs 3.7.11.&c.

De même dans la seconde formule les signes supérieurs ont lieu, lorsque le nombre est pairement pair; & le signe inférieur est pour les nombres qui ne sont pas pairement pairs.

SCHOLIE.

30. On pourroit déduire des formules générales que nous venons de donner un grand nombre de vérités intéressantes, sur la nature des racines des équations; dans la crainte de nous étendre trop loin nous renvoyons nos Lecteurs aux ouvrages de M. Euler, où l'on trouvera tout le détail qu'on pourroit desirer sur cette matiere. Nous nous contenterons d'appliquer ces formules à la théorie des puissances des sinus & cosinus, que nous réduirons à deux Problèmes. Le premier; étant donnée une puissance quelconque d'un sinus ou d'un co-sinus, trouver l'expression de cette puissance en sinus & R

cosinus de l'arc simple ou de ses multiples. Le second que nous venons de résoudre, n'a besoin que d'être énoncé, & se réduit à exprimer un sinus ou cosinus d'un arc multiple par des puissances du sinus ou cosinus de l'arc simple. M. Euler déduit les formules qu'il a donné sur cette théorie des formules que nous avons exposées au n°. 26; il nous a paru qu'elles se tiroient plus aisément des formules précédentes.

PROBLEME III.

31. Exprimer les puissances des sinus & cosinus d'un arc quelconque par les sinus & cosinus de ce même arc ou de ses multiples.

SOLUTION.

Ce Problême renferme deux parties: nous allons d'abord chercher les formules qui donnent les valeurs des puissances des sinus. Pour cela je ferai usage des deux tables données aux deux derniers Corollaires, & dans lesquelles on a employé la lettre s qui désigne le sinus de l'arc simple. Pour peu qu'on y fasse attention, l'on verra que les termes de rangs impairs de la seconde table du n°. 28, donneront les valeurs des puissances impaires de la lettre s, & les termes de rang pair de la seconde table du Corollaire V donneront les puissances paires du même sinus; observant d'éliminer dans les termes ultérieurs les puissances qui pourroient s'y rencontrer. Ainsi de sin A == s, on tire sin A == sin A.

De même de l'équation cof 2A = -2ss + rr; on tire $2 fin^2 A = rr - cof 2A$: revenant à la feconde table du Corollaire IV; de l'équation $fin 3A = 3s - 4s^3$, l'on déduit $4 fin^3 A = 3 fin A - fin 3A$; enfin de la feconde table du Corollaire V, on tire $cof 4A = 8s^4 - 8s^2 + 1$; d'où l'on déduira aifément $8 fin^4 A = cof 4A - 4 cof 2A + 3$, en fubfituant à s^2 la valeur déja trouvée. $2 fin^2 A = rr - cof 2A$. Et ainfi des autres en fuivant ce procédé, on formera aifément la table fuivante.

Sin
$$A = \sin A$$
.
2 Sin $A = r - \cos 2 A$.
4 Sin $A = 3 \sin A - \sin 3 A$.
8 Sin $A = 3 - 4 \cos 2 A + \cos 4 A$.
16 Sin $A = 10 \sin A - 15 \sin 3 A + \sin 5 A$.
32 Sin $A = 10 - 15 \cos 2 A + 6 \cos 4 A - \cos 6 A$.
64 Sin $A = 35 \sin A - 21 \sin 3 A + 7 \sin 5 A - \sin 7 A$.
128 Sin $A = 35 - 56 \cos 2 A + 28 \cos 4 A - 8 \cos 6 A + \cos 8 A$.
256 Sin $A = 126 \sin A - 84 \sin 3 A + 36 \sin 5 A - 9 \sin 7 A + \sin 9 A$,
&C.

Il est aisé de remarquer la loi des coefficients de cette table; & d'abord on voit que les puissances impaires du sinus de A sont toutes exprimées par les sinus d'arcs multiples du même arc, tandis que les puissances paires des sinus de A sont toutes exprimées en cosinus. La loi des coefficients est visiblement celle des coefficients du binome élevé à une puissance quelconque; en observant que dans les puissances paires le nombre abstrait qui n'est point multiplié par un cosinus de A, n'est que la moitié du coefficient que donne celui du même rang dans la puissance semblable du binome. Cela posé, on voit qu'il faut nécessairement deux formules générales pour exprimer ces suites de puissances.

H. Premiere formule générale des puissances de sinA pour n impair, en commençant par les derniers termes de la table.

$$2^{n-1} \int_{0}^{\infty} n A = + \int_{0}^{\infty} n A + n \int_{0}^{\infty} n - 2 A + \frac{n \times n - 1}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} n - \frac{1}{2} A + \frac{1}{2} \int_{0}^{\infty} n$$

K. Seconde formule générale pour les puissances de sin. A, n étant un nombre pair quelconque.

$$2^{n-1} \int in^n A = \frac{+ cof. \ n A + n cof. \ n-2. \ A + \frac{n \times n-1}{1.2. \times cof. \ n-4. \ A + \frac{n \times n-1 \times n-2}{1.2.3. \times cof. \ n-6. \ A}$$

$$\cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot \cdot + \frac{1}{2} \left(\frac{n \times n-1 \times n-2 \&c.}{1.2.3. \&c.} \right) \times cof. \circ A.$$

Chacune des deux formules précédentes a deux signes : n étant un nombre impair, on se servira du signe supériéur lorsque n = 4m + 1; m étant un nombre quelconque: il faudra prendre les signes inférieurs lorsque n = 4m - 1; m étant un nombre quelconque. Pareillement si n est pair, on se servira des signes supérieurs lorsque n = 4m, m étant un nombre quelconque; & l'on prendra le signe inférieur pour n = 2m, m désignant un nombre impair quelconque.

32. Pour trouver présentement une formule semblable pour les puissances successives du cosinus d'un angle, on se servira des deux premieres tables du cinquieme & quatrieme Corollaire, précisément de la même maniere que nous nous sommes servi des deux dernieres; & l'on

trouvera aisément la table suivante.

Regardant le dernier terme de chacune de ces équations comme le premier, ou ce qui revient au même, prenant toutes ces équations à rebours, on formera aisément la formule générale suivante.

L.
$$2^{n-1} cof$$
. $n = cof$. A felon que n est un nombre pair ou impair. $n = cof$. $n = cof$.

SCHOLIE.

33. Quoique nous ayons déja résolu l'inverse du dernier Problème, néanmoins comme on peut encore en donner d'autres solutions au moyen des tables des no. 28 & 29, en cherchant la loi des termes à commencer par les derniers termes, nous ajouterons encore ici ces solutions.

PROBLEME IV.

35. Trouver une formule générale pour transformer un finus ou cosinus du multiple d'un arc quelconque A, en puissances des sinus & cosinus de l'arc simple.

SOLUTION.

Ce Problème a plusieurs parties; le sinus d'un arc multiple étant donné peut être exprimé en sinus ou cosinus, selon qu'on se sert de la premiere ou de la seconde table du n°. 28. De plus il est visible que dans l'un & dans l'autre cas la formule doit avoir différentes expressions suivant que l'on commence la suite par le premier ou le dernier terme; de plus-encore on voit qu'en commençant par le dernier terme, les formules générales sont encore différentes, suivant que le nombre n est pair ou impair. Cela posé; la formule A du n°. 28 est celle qui résout le problème en prenant l'expression des sinus multiples en puissance du cosinus de l'arc simple, & com-

ASTRONOMIE

22

mençant la suite par le premier terme, n étant un nombre quelconque pair ou impair. Les formules B & C du même num. donnent les valeurs générales des sinus multiples en puissances du sinus de l'arc simple; B pour n impair, & C pour n pair quelconque; en commençant chaque suite par le premier terme. Il nous reste à chercher les formules générales qui satisfont au même Problème en commençant chaque suite par les plus hautes puissances du sinus de l'arc simple; & nous aurons visiblement deux formules générales, suivant que n sera un nombre pair ou impair.

M. Formule pour réduire un sinus multiple en fonctions du sinus de l'arc simple, n étant un nombre pair.

N. Formule pour réduire un sinus multiple en fonctions du sinus de l'arc simple, n étant un nombre impair quelconque.

Sin.
$$nA = \frac{1}{4} 2^{n-1} s^n + \frac{n}{1} 2^{n-3} s^{n-2} + \frac{n \times n - 3}{1 \cdot 2} 2^{n-5}$$

$$s^{n-4} + \frac{n \times n - 4 \times n - 5}{1 \cdot 2 \cdot 3} 2^{n-7} s^{n-6} + \frac{n \times n - 5 \times n - 6 \times n - 7}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4}$$

$$2^{n-9} s^{n-8} + \frac{n \times n - 6 \times n - 7 \times n - 8 \times n - 9}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} 2^{n-11} s^{n-10}$$
&cc.

O. Formule pour réduire un cosinus multiple en fonctions du cosinus de l'arc simple, n étant un nombre pair quelconque.

$$+ \operatorname{Cof.} nA = r^{n} - \frac{n^{2}}{1 \cdot 2} \times r^{n-2} \operatorname{cof}^{2} A + \frac{n^{2}}{1 \cdot 2} \times \frac{n^{2} - 4}{3 \cdot 4}$$

$$r^{n-4} \operatorname{cof}^{4} A - \frac{n^{2}}{1 \cdot 2} \times \frac{n^{2} - 4}{3 \cdot 4} \times \frac{n^{2} - 16}{5 \cdot 6} r^{n-6} \operatorname{cof}^{6} A$$

$$+ \frac{n^{2}}{1 \cdot 2} \times \frac{n^{2} - 4}{3 \cdot 4} \times \frac{n^{2} - 16}{5 \cdot 6} \times \frac{n^{2} - 36}{6 \cdot 7} r^{n-8} \operatorname{cof}^{8} A - &c.$$

P. Formule pour n supposé un nombre impair quelconque.

$$+ \text{Cof. } nA = nr^{n-1} \cos A - n \frac{n^{3}-1}{2 \cdot 3} r^{n-3} \cos^{3} A + \frac{n \times n^{3}-1}{2 \cdot 3} \times \frac{n^{2}-9}{4 \cdot 5} r^{n-5} \cos^{5} A - \frac{n \times n^{2}-1 \times n^{2}-9 \times n^{2}-25}{1 \cdot 2 \cdot 3} \times \frac{n^{2}-9 \times n^{2}-25}{4 \cdot 5}$$

$$r^{n-7} \cos^{7} A + \frac{n \times n^{2}-1 \times n^{2}-9 \times n^{2}-25 \times n^{2}-49}{1 \cdot 2 \cdot 3} r^{n-9} \cos^{9} A$$

$$- \&c.$$

Ces deux dernieres formules se déduisent aisément de la premiere table du Corollaire V (n°. 29), en observant la loi des coefficients pour les termes de rang pair & de rang impair. Dans la premiere formule M des sinus, on prendra le signe supérieur lorsque le nombre est quelqu'un des nombres pairs désignés par 4m, m étant un nombre quelconque; le signe inférieur a lieu pour tous les nombres de la forme 2m en supposant que m est un nombre impair quelconque.

Pareillement dans la seconde formule N, le signe supérieur doit avoir lieu pour les les nombres impairs de la forme 4m-1, & le signe inférieur pour ceux de la forme 4m+1, m étant un nombre quelconque. On verra de même que dans la troisseme suite O, le cosinus est positif ou négatif suivant que l'on a n=4m ou n=2m, m étant un nombre quelconque dans le premier cas & un B iv

nombre impair dans le second. Enfin lorsque n est impair, le cosinus est positif ou négatif selon que n = 4m + 1 on 4m - 1.

De l'usage des Facteurs imaginaires dans la théorie des Sinus & Cosinus.

36. Toutes les suites que nous venons de donner, ont été déduites immédiatement des deux Problèmes sur les sinus & cosinus de la somme ou de la différence de deux arcs quelconques, que nous avons supposés égaux; mais il y auroit encore bien d'autres méthodes de découvrir de nouvelles suites; nous ajouterons seulement ici celle où l'on employe des facteurs imaginaires, non que les expressions absurdes en elles-mêmes soient préférables à d'autres, mais parce qu'on peut quelquesois les employer heureusement pour abréger les calculs, & découvrir facilement, par leur moyen, des vérités intéressants.

PROBLEME V.

37. Trouver les Facteurs de la somme de deux quarres tels que aa & bb, ou ce qui revient au même, découvrir comment il faut combiner a & b par multiplication, pour que le produit soit aa + bb.

SOLUTION.

Soient A & B les indéterminées qui doivent affecter les racines a & b des quarrés, pour que le produit soit aa + bb; & supposons que les facteurs soient a + Ab, & aB + b. Faisant la multiplication de ces deux facteurs, on trouve que le produit aaB + abAB + ab + Abb = aa + bb; comparant les termes de cette équation, je vois qu'en supposant aaB = aa on aura B = 1, & qu'en supposant Abb = bb on aura aussi A = 1; ce qui m'apprend d'abord que si les quantités A & B sont possibles, on aura A = B, ce qui donne AB = AA = BB;

présentement à cause que dans la somme aa + bb le terme ab manque, il faut donc que l'on ait ab + abAB = 0 ou ab + AAab = 0 ou ab + BBab = 0; c'est-à-dire, qu'on auroit AA + 1 = 0 ou BB + 1 = 0; ce qui est impossible; puisque nous avons vu que AA ou BB = 1; donc les sacteurs ne peuvent pas avoir la sorme supposée; donc la quantité proposée ne peut pas être décomposée en sacteurs, ou , ce qui revient au même, n'est pas un produit des quantités a & b, de quelque maniere qu'on veuille les combiner. Cependant si on veut en quelque saçon résoudre l'équation AA + 1 = 0, malgré l'absurdité qu'elle emporte, comme on vient de le voir; on aura AA = -1; & tirant les racines $A = + \sqrt{-1}$. On trouvera de même $B = + \sqrt{-1}$. Cette expression que les Géometres ont nommée imaginaire, n'est donc

pas une quantité réelle, mais un signe d'une supposition absurde dans laquelle on regarde comme produit de deux quantités ce qui n'en est pas un. Ce signe pouvant être d'usage, rien n'empêche de l'employer dans le calcul, & alors les sacteurs imaginai-

l'employer dans le calcul, & alors les facteurs imaginaires de aa + bb feront $a + b\sqrt{-1}$ & $a - b\sqrt{-1}$ ou $b + a\sqrt{-1}$ & $b - a\sqrt{-1}$, ou $-a + b\sqrt{-1}$ S C H O L I E.

38. Ayant découvert que aa + bb ne peut pas être un produit des quantités a & b, on pourroit demander s'il n'y a pas quelque moyen de trouver cette même fomme de quarrés par une autre combinaison des quantités a + b & a - b. Dans cette vue, j'éleve chacune de ces quantités au quarré, & je trouve aa + 2ab + bb, aa - 2ab + bb. Je vois aussi qu'en ajoutant ces quarrés, & prenant leur demi-somme, on aura la somme aa + bb; donc il est clair que cette somme de quarrés n'est pas un produit des quantités a + b & a - b, mais uniquement la demi-somme des quarrés de ces mêmes quantités.

On pourroit pousser cette théorie beaucoup plus loin; mais j'ai cru que le peu que j'en ai dit ici, étoit nécessaire pour fixer l'idée qu'on doit se former des imaginaires qui n'ont été bien présentées dans aucun élément, du moins de ceux que je connois. De plus cette théorie me paroît également nécessaire, depuis qu'on a introduit ces expressions dans les sinus & cosinus. Ensin on ne peut pas avoir des notions précises des rapports singuliers qui se trouvent entre les courbes du genre hyperbolique & celles du genre elliptique, & pareillement entre les logarithmes & les arcs de cercle, sans y faire l'application de tout ce que nous venons de dire ici.

COROLLAIRE I.

39. Il suit delà que si l'on veut trouver les sacteurs imaginaires de sin² A + cos² A = RR, on aura (cos A + sin A V - 1) × (cos A - sin A V - 1) = RR. De même si l'on suppose un autre arc B; & qu'on veuille saire usage des sacteurs imaginaires, on trouvera que

 $(cof A + fin A V - I) \times (cof B + fin B V - I) =$ $cof A \times cof B - fin A \times fin B + V - I \times (cof A \times fin B)$ $+ fin A \times fin B). = cof (A + B) + V - I fin$ (A + B). (art. 23 & 24).

De même $(cof A - fin A V - I) \times (cof B - fin B V - I) = cof (A + B) - V - I fin (A + B)$. On trouveroit par un calcul femblable que (cof A + V - I) fin A) $\times (cof B + V - I)$ fin B) $\times cof C + V - I$ fin C) = cof (A + B + C) + V - I fin (A + B + C).

COROLLAIRE II.

40. Donc si l'on prend deux facteurs, & qu'on suppose les arcs A & B égaux entr'eux, on aura (cof A + sin

A V-1) $^2 = cof 2A + fin 2A V-1$. On trouvera de même que $(cof A + fin A V-1)^3 = cof 3A + fin 3A V-1$; & par analogie l'on en conclura généralement que $(cof A + fin A V-1)^n = cof nA + fin nA V-1$.

COROLLAIRE III.

41. De la derniere équation l'on tire $fin \, nA \, \sqrt{-1}$ $= (cof \, A + fin \, A \, \sqrt{-1})^n - cof \, nA.$ Et à cause du signe — on aura encore $fin \, nA \, \sqrt{-1} = cof \, nA - (cof \, A - fin \, A \, \sqrt{-1})^n$. Ajoutant ces deux valeurs & divisant par 2 $\sqrt{-1}$, on trouvera l'expression suivante pour le sinus d'un arc multiple.

$$Sin. nA = \frac{(cof A + fin A \sqrt{-1})^n - (cof A - fin A \sqrt{-1})^n}{2\sqrt{-1}}$$

On trouveroit de même que

$$Cof. nA = \frac{(cof A + fin A \sqrt{-1})^n + (cof A - fin A \sqrt{-1})^n}{2}$$

COROLLAIRE IV.

42. Si l'on éleve chacun de ces binomes à la puissance n par la formule générale, on trouvera que tous les termes affectés d'imaginaires se détruisent, & l'on aura deux suites générales, dont l'une exprimera les sinus & l'autre les cosinus d'arcs multiples.

Q. Premiere formule.

Sin. nA = n. $cof^{n-1} A \times fin A = \frac{n \times n - 1 \times n - 2}{1 \cdot 2 \cdot 3} cof^{n-3}$ A $fin^3 A + \frac{n \times n - 1 \times n - 2 \times n - 3 \times n - 4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} cof^{n-5} A fin^5 A,$ &cc.

R. Seconde formule.

Cof.
$$nA = cof.^n A - \frac{n \times n - 1}{1 \cdot 2} cof.^{n-2} A fin^2 A + \frac{n \cdot n - 1 \cdot n - 2 \cdot n - 3}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} cof.^{n-4} A fin^4 A - \frac{n \cdot n - 1 \cdot n - 2 \cdot n - 3 \cdot n - 4 \cdot n - 5}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5 \cdot 6} cof.^{n-6} A fin^6 A + &cc.$$

COROLLAIRE V.

43. Si l'on suppose que l'arc A soit infiniment-petit, on aura $\sin A = A & \cos A = r$ ou 1. Pour que l'arc nA devienne d'une grandeur finie, il faudra que n devienne infiniment-grand; ce qui réduira les produits $de \ n \times n - 1$; $n \times n - 2$; &c. aux puissances n^2 , n^3 &c. Si l'on fait l'arc nA = c à cause que $\sin A = A$, dans notre supposition $A = \frac{c}{n}$; on aura $\sin^2 A = \frac{c^3}{n}$ &c. ainsi des autres puissances de $\sin A$, tandis que toutes les puissances de $\cos A$ seront égales à l'unité; ainsi l'on aura de nouvelles formules au moyen desquelles il sera facile d'exprimer le sinus ou cosinus en parties de l'arc, ou en décimales du rayon.

S. Premiere formule.

Sin. C =
$$c - \frac{c^3}{1.2.3} + \frac{c^5}{1.2.3.4.5} - \frac{c^7}{1.2.3.4.5.6.7}$$

 $+ \frac{c^9}{1.2.3.4.5.6.7.8.9} - &c.$

T. Seconde formule.

Cof. C=
$$I - \frac{c^2}{1 \cdot 2} + \frac{c^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} - \frac{c^4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5 \cdot 6} + \frac{c^8}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5 \cdot 6 \cdot 7 \cdot 8} - &cc.$$

On voit que ces formules donneront le sinus & cosinus

d'autant plus rapidement qu'elles seront plus convergentes, ce qui arrivera si l'arc désigné par c est d'un petit nombre de degrés. Il y a encore plusieurs suites semblables. On se sert de ces suites pour calculer les sinus & cosinus naturels d'un arc quelconque. (Voyez l'exposition du calcul astronomique de M. de la Lande, page 21).

PROBLEME VI.

44. Trouver la tangente de la somme ou de la dissérence de deux arcs donnés A & B.

SOLUTION.

Soient AM & AN (fig. 6.) les arcs donnés dont AG & AL sont les tangentes, que nous désignerons par t & 0: il est visible que la ligne NT perpendiculaire à l'extrémité du rayon CN sera la tangente de la somme de ces deux arcs; nous la désignerons par T; & ces suppositions nous ferons trouver la tangente de la somme de deux arcs quelconques A & B. Pour avoir celle de la différence, nous regarderons l'arc MN comme A, & l'arc AM comme B; AL sera la tangente de la dissérence des arcs A & B; nous la nommerons 7. Soient encore abaissées les perpendiculaires AQ, GP au rayon CN. Cela posé, à cause des triangles semblables CRN, CAQ, l'on aura CR : RN :: CA : AQ ou V rr + 00 : 0 :: r : $rr+\theta$; de même à cause des triangles semblables AQL, GPL, on aura AL: AQ:: GL: GP ou 0: $\frac{r\theta}{\sqrt{rr+\theta\theta}}::t+\theta:\frac{t+\theta\times r}{\sqrt{rr+\theta\theta}}.$ De plus à cause que CL: AL: QL, on aura QL = $\frac{\theta\theta}{\sqrt{rr+\theta\theta}}$; il est encore évident, à cause des triangles semblables AQL, GPL que AL: QL:: GL: PL ou que 0: V rr + 00

 $t + \theta : \frac{r + \theta \times \theta}{\sqrt{rr + \theta \theta}}$; donc CP ou CL — PL = $\frac{r + \theta t}{\sqrt{rr + \theta \theta}}$. Au moyen des expressions que nous venons de trouver, il est aisé d'avoir celle de la tangente NT; car à cause des triangles semblables CPG, CNT on aura CP: PG::

CN: NT & analytiquement $\frac{rr-\theta t}{\sqrt{rr+\theta \theta}} \cdot \frac{r \times \overline{\theta+t}}{\sqrt{rr+\theta \theta}}$: : $r: \frac{r \times \overline{\theta+t}}{rr-\theta t} = tang (A+B)$ d'où l'on tire en faisant le rayon égal à l'unité $tang (A+B) = \frac{tang A + tang B}{1 - tang A \times tang B}$. C. Q. F. 1°, T.

2°. Pour avoir la tangente de la différence de deux angles, on se servira de l'équation que nous venons de trouver $T = \frac{rr \times \theta + t}{rr - \theta t}$; & traitant l'une des tangentes θ ou t comme inconnue, on aura la tangente de la différence de deux arcs. Les regles ordinaires nous donnent t ou $t = \frac{rr \times (T - \theta)}{rr + \theta T}$; donc en faisant le rayon égal à l'unité on aura t ou tang $(A - B) = \frac{tang A - tang B}{1 + tang A \times tang B}$. C. Q. F. 2°, T.

45. On auroit pu trouver ce même résultat sans aucune construction géométrique par le moyen des formules déja données, comme il suit. Soit S la sécante de A, & s celle de B. On aura par les propriétés connues des sinus, cosinus, tangentes & sécantes, $\sin A = \frac{Tr}{s} & \cos A = \frac{rr}{s}$, & de même $\sin B = \frac{rr}{s} & \cos B = \frac{rr}{s}$; substituant ces valeurs dans celles de $\sin (A + B)$ on aura $\sin (A + B) = \frac{rr \times T + r}{s} & \sin (A - B) = \frac{r \times (rr - Tr)}{s}$; on trouveroit de même $\cos (A + B) = \frac{rr \times T - r}{s} & \cos (A - B) = \frac{r \times (rr + Tr)}{s}$; donc à cause que $\tan g = \frac{\sin rr}{\cos r}$

31

on trouvera comme ci-deffus tang $(A + B) = \frac{r \times T + t}{rr - Ts}$ & tang $(A - B) = \frac{r \times (T - t)}{rr + Ts}$

COROLLAIRE I.

46. Tang (A+B)×tang (A-B)= $\frac{(tang^{1}A-tang^{1}B)\times r^{1}}{rr-tang^{1}A\times tang^{1}B}$ = $\frac{(tang A + tang B) \times (tang A - tang B)r^{1}}{(r^{1}+tang A\times tang B)\times (r^{2}-tang A\times tang B)}$

COROLLAIRE II.

47. Si l'un des angles est de 45° on aura tang A + $45^{\circ} = \frac{1 + tang \, A \times r}{1 - tang \, A} = \frac{rr}{tang \, (45^{\circ} - A)}$. Car on trouvera sur le champ que le rayon est moyen proportionnel entre tang $(45^{\circ} + A)$ & tang $(45^{\circ} - A)$. D'où il suit que si l'on a calculé les tangentes des angles au-dessous de 45° , on aura toutes les tangentes des angles au-dessus de 45° par une simple division. Et si l'on a calculé les logarithmes des mêmes tangentes, on aura pareillement les logarithmes des tangentes des arcs au-dessus de 45° , en ôtant le logarithme de la tangente trouvée du double logarithme du sinus total. Ce Corollaire fait voir comment on a pu construire aisément les tables des tangentes & de leurs logarithmes.

COROLLAIRE III.

48. Tant que les angles A & B feront tels que leur fomme soit moindre que 90°, l'expression de tang (A+B) sera positive. Si l'on suppose que tang A × tang B = rr, ce qui arrive, lorsque les angles sont compléments l'un de l'autre, le dénominateur devenant zéro nous avertit que cette tangente n'a plus d'expression sinie. Enfin lorsque tang A × tang B est plus grand que rr, ce qui a lieu, lorsque les deux angles sont ensemble un angle obtus, l'expression de la tangente devient né-

gative; ce qui avertit que cette tangente doit se prendre dans un sens opposé.

COROLLAIRE IV.

49. Si l'on suppose que les arcs A & B soientégaux, & qu'on imagine une suite d'arcs A, 2A, 3A, 4A, &c, multiples du premier, il sera facile d'en trouver les tangentes au moyen de la formule tang (A + B) = tang A + tang B / rr-tang A. tang B ente trouvée comme tang A, & saisant toujours B = l'arc simple A, dont on cherche les multiples; suivant ce procédé on formera aisément la table suivante.

Tang A = T.

Tang 2A =
$$\frac{2rT}{rr - TT}$$

Tang 3A = $\frac{3rrT - T^3}{r^3 - 3TT}$

Tang 4A = $\frac{4r^4T - 4r^2T^3}{r^4 - 6r^3T^3 + T^5}$

Tang 5A = $\frac{5r^4T - 10r^2T^3 + T^5}{r^4 - 10r^2T^3 + 5T^4}$

D'où il est aisé de déduire la formule générale suivante, en observant la loi des coefficients pour un arc multiple quelconque, & faisant le rayon égal à l'unité.

Tang,
$$nA = \frac{nT - \frac{n \cdot n - 1 \cdot n - 2}{1 \cdot 2 \cdot 3} T^{3} + \frac{n \cdot n - 1 \cdot n - 2 \cdot n - 3 \cdot n - 4}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4 \cdot 5} T^{5} - \&c.$$

$$I - \frac{n \cdot n - 1}{1 \cdot 2} T^{2} + \frac{n \cdot n - 1 \cdot n - 2 \cdot n - 3}{1 \cdot 2 \cdot 3 \cdot 4} T^{4} - \&c.$$

Pour abréger l'expression de cette formule, ainsi que toutes celles que nous avons données jusqu'ici, on peut saire attention que chaque coefficient renserme toujours celui du terme qui le précéde; ainsi représentant ces coefficients par les lettres indéterminées A, B, C, D, &c. pour

pour le numérateur a, \beta, \gamma, \delta, \delta, \delta, \delta, \delta \text{, bour le dénominateur la formule précédente pourra s'exprimer comme on le voit ici.

Tang.
$$nA = \frac{nT - A \cdot \frac{n-1 \cdot n-2}{2 \cdot 3} T^3 + B \cdot \frac{n-3 \cdot n-4}{4 \cdot 5} T^5 - C \times \frac{n-5 \cdot n-6}{6 \cdot 7} T^7 + D \times \frac{n-7 \cdot n-8}{8 \cdot 9} T^9 - \&c.$$

$$1T^0 - \frac{n \cdot n-1}{1 \cdot 2} T^2 + \alpha \times \frac{n-2 \cdot n-3}{3 \cdot 4} T^4 - \beta \cdot \frac{n-4 \cdot n-5}{5 \cdot 6} T^6 + \gamma \cdot \frac{n-6 \cdot n-7}{8 \cdot 9} T^8 - \&c.$$

50. Si l'on veut exprimer les tangentes des arcs multiples en commençant par le plus haut terme ou la plus haute puissance de T, on verra aisément qu'il faut deux suites ou sormules générales, l'une pour les nombres impairs & l'autre pour les nombres pairs. De plus à cause que les plus hautes puissances impaires sont alternativement positives & négatives, on aura les deux signes devant la tangente multiple.

Premiere formule pour n impair:

$$T^{n} = \frac{n \cdot n \cdot 1}{1 \cdot 2} T^{n-2} + A \cdot \frac{n \cdot 2 \cdot n \cdot 3}{3 \cdot 4} T^{n-4} - B \cdot \frac{n \cdot 4 \cdot n \cdot 5}{5 \cdot 6} T^{n-6} & c$$

$$+ Tang \cdot n A = \frac{n \cdot 1 \cdot n \cdot 2}{n \cdot T^{n-1} - \alpha \cdot \frac{n \cdot 1 \cdot n \cdot 2}{1 \cdot 2 \cdot 3} T^{n-3} + \beta \cdot \frac{n \cdot 3 \cdot n \cdot 4}{4 \cdot 5} T^{n-5} - \gamma \cdot \frac{n \cdot 5 \cdot n \cdot 6}{6 \cdot 7} T^{n-7} & c$$

Seconde formule pour n, supposé un nombre pair quelconque.

$$\frac{nT^{n-1}-A \cdot \frac{n-1 \cdot n-2}{2 \cdot 3} T^{n-3} + B \cdot \frac{n-3 \cdot n-4}{4 \cdot 5} T^{n-5} - C \frac{n-5 \cdot n-6}{6 \cdot 7} T^{n-7} &cc}{T^{n} - \frac{n \cdot n-1}{1 \cdot 2} T^{n-2} + \alpha \frac{n-2 \cdot n-3}{2 \cdot 4} T^{n-4} - \beta \frac{n-4 \cdot n-5}{5 \cdot 6} T^{n-6}}$$

51. Si l'on veut faire entrer les cotangentes dans l'expression des tangentes d'arcs multiples, la table précédente se changera facilement en celle qui suit, en mettant cotangente à la place de $\frac{RR}{T}$. D'où il sera également facile de former une autre table pour les cotangentes des arcs multiples.

Cot.
$$A = \cot A$$
.

Cot. $2A = \frac{\cot A - \tan A}{2}$.

Cot. $3A = \frac{r^2 \cot A - 3r^2 \tan A}{3r^2 - \tan B^2 A}$.

Cot. $4A = \frac{r^2 \cot A - 6r^2 \tan A + \tan B^3 A}{4r^2 - 4\tan B^3 A}$.

Cot. $5A = \frac{r^2 \cot A - 10r^2 \tan A + 5 \tan B^3 A}{5r^2 - 10 \tan B^3 A + 15 r^2 \tan B^3 A}$.

Cot. $6A = \frac{r^2 \cot A - 15 r^4 \tan A + 15 r^2 \tan B^3 A - \tan B^5 A}{6r^4 - 20 r^2 \tan B^3 A + 6 \tan B^4 A}$.

Et en général on aura:

$$\cot A = \frac{\cot A - \frac{n \cdot n - 1}{1 \cdot 2} \tan g^2 A + A \frac{n - 2 \cdot n - 3}{3 \cdot 4} \tan g^4 A - B \frac{n - 4 \cdot n - 5}{5 \cdot 6} \tan g^6 A}{n \cdot -\alpha \frac{n - 1 \cdot n - 2}{2 \cdot 3} \tan g A + \beta \frac{n - 3 \cdot n - 4}{4 \cdot 5} \tan g^3 A - \gamma \frac{n - 5 \cdot n - 6}{6 \cdot 7} \tan g^5 A} &cc.$$

en faisant le rayon égal à l'unité; parce qu'en faisant paroître le rayon il eût fallu deux suites pour exprimer les cotangentes d'arcs multiples, suivant que n seroit un

nombre pair ou impair.

52. Il est encore visible que l'on pourroit appliquer aux cotangentes d'arcs multiples les deux dernieres formules générales, en commençant par les termes de la plus haute puissance, puisque les coefficients sont toujours les mêmes. On peut encore se servir des formules précédentes, pour transformer des puissances de tangentes en tangentes d'arcs simples & d'arcs multiples. Ainsi l'on formera aisément la table suivante par de simples substitutions; en supposant T', T" T" désignant les tangentes des arcs multiples. Que

$$T' = T.$$

$$T^{2} = \frac{T'' - 2T}{T''}.$$

$$T^{3} = \frac{3T''T + 6T'''T + 2T'''T''}{T''}.$$

$$T^{4} = \frac{-12TT'' - 24TT''' + 8T''T''' - T''' - 12TT''' + 6T''T'''}{T''T'''}.$$

Il en seroit de même des autres puissances.

COROLLAIRE.

53. Il suit encore delà que pour avoir toutes les tangentes depuis zéro de degrés jusqu'à 90°, il suffit de les trouver jusqu'à 30°. Car si l'on nomme B un arc de cercle moindre que 30°, & que l'on ait A = 30° — B. On aura aussi 2A = 60° — 2B.& cot 2A = tang (30° + 2B). Donc à cause de la formule cot 2A = cot A - tang A on

aura tang (300 + 2B) = $\frac{\cos(30^{\circ}-B) - \tan (30^{\circ}-B)}{2}$;
d'où l'on voit comment il a été facile de diminuer finguliérement le calcul des tables des tangentes, comme nous
avons déja fait voir sur les sinus & cosinus.

PREMIER SCHOLIE.

54. Non-seulement on peut trouver par les formules que nous avons donnés dans les suites générales précédentes, les sinus, cosinus, tangentes & cotangentes d'arcs multiples; mais on peut encore en faire usage pour trouver les sinus, cosinus &c. d'un angle ou d'un arc sous-multiple dans tel rapport que l'on voudra; mais alors on aura des équations de différents degrés à résoudre, ce qui peut apporter de très-grands avantages dans la résolution de ces équations par le cercle; puisque les tables des sinus étant toutes dressées, contiennent aussi les racines de ces équations: par exemple, si l'on veut diviser un arc en trois ou en cinq parties égales par le moyen de son sinus ou de son cosinus, on n'aura qu'à faire sin. nA = a, & cos. nA == b; ensuite on n'aura qu'à traiter s & c comme. inconnues en les désignant par x & y, les formules B & D donneront les équations suivantes. $4x^3 - 3r^2x +$ $ar^2 = 0 &4y^3 - 3r^2y - br^2b = 0$. De même si l'on nomme cla tangente nA, q la tangente de l'arc simple désigné par A, & qu'on fasse n=3; la formule de l'article 49, donnera l'équation suivante 23 - 3c22 - 3r27 + rc2 =0; qui toutes, comme on le voit, sont du troisseme

degré, ce qui fait voir que le problème de la trisection de l'angle est toujours solide de quelque maniere que l'on s'y prenne pour le résoudre : on tombera toujours dans des équations sinies, tant que n sera un nombre entier ou commensurable. Pareillement si l'on cherchoit par les cotangentes en faisant cot. nA = d & cot A = u, on trouveroit encore cette équation, $u^3 + 3u^2d + dru - 3r^3 = 0$ qui ne differe de la derniere que par les signes.

SECOND SCHOLIE.

55. Pour éviter la confusion, nous avons supprimé dans la plupart des formules précédentes les variations dont elles sont susceptibles, eu égard aux changements des signes; mais au moyen des réflexions suivantes on sera toujours à portée de connoître ce qu'ils indiquent, lorsqu'ils pourront avoir lieu. Soit donc l'arc AM (fig.7) que nous supposons moindre que 90°; si l'on regarde comme positifs son sinus MP, son cosinus CP, sa tangente AT & sa cotangente BR; on verra que le sinus & la tangente de l'angle obtus ACm ou de l'arc Am seront encore positifs, parce qu'ils conservent la même situation à l'égard du diametre AD; mais le cosinus Cp & la cotangente Br deviennent négatifs, parce qu'ayant la même origine ils s'étendent dans des directions opposées à celles qu'avoient ces mêmes lignes, lorsqu'elles étoient rapportées à l'angle aigu. Si l'arc AM devient Amu, le sinus. la tangente, le cosinus & la cotangente deviennent tous négatifs, tant que cet arc est plus grand que 1800 & moindre que 270°. Enfin s'ils passent les trois quarts du cercle, on verra aisément que le sinus & la tangente deviennent négatifs, tandis que le cosinus & la cotangente redeviennent positifs. Comme dans les calculs trigonométriques on n'employe jamais que des angles droits obtus. ou aigus; toutes les considérations des signes se réduisent à examiner dans quel cas les formules dont on fait

usage, indiquent un angle obtus ou aigus. D'après nos suppositions si l'on trouve que l'expression d'un cosinus ou d'une cotangente devienne négative, cela indique que l'angle auquel ces lignes appartiennent, est obtus.

Préparation aux Théorêmes suivants.

56. Soit PE (fig. 8) l'arc que nous avons défigné par A & PB celui que nous avons nommé B. Du point B soient tirées les lignes BK & BH respectivement perpendiculaires aux lignes DE & CP. De plus ayant mené les lignes BE & BO aux extrémités de la corde EO soient encore abaissées sur ces lignes les perpendiculaires CT, CR terminées à la tangente RBT; cette construction bien entendue on verra 1° que l'arc BO = A + B. 2° que BE = A - B. 3° que $KO = \int \ln A + \int \ln B$; 4º que KE = sin A - sin B. so que KM = cos B + cof A, & que 60 KB = cof B - cof A. 70 que BT = tang $(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$; 8° que BR = tang $(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$. 9° que $AL = \int \ln \left(\frac{1}{2} A + \frac{1}{2} B \right) & CL = co \int \left(\frac{1}{2} A + \frac{1}{2} B \right)$. 10° que BF = $fin(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B) & CF = cof(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$. 11°. que OM = $2CF=2cof(\frac{1}{2}A-\frac{1}{2}B)$. Car l'arc MO =MN +NO; mais NO = 180° - A & MN = B. Donc $\frac{MO}{2} = \int \ln (90^{\circ} - \frac{1}{2} A + \frac{1}{2} B)$, donc MO =2cof (1 A - 1 B). 12° on fera voir de même que ME= $2CL = 2cof(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$. Cela posé, les Théorêmes suivants n'auront aucune difficulté.

THÉOREME VII.

57. Supposant toutes choses comme dans la construction précédente; je dis que l'on aura 1° sin A + sin B = $2\sin(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times \cos(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$. 2° que $\sin A - \sin B = 2\cos(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times \sin(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$.

DÉMONSTRATION.

Les triangles rectangles MKO, CLA font évidemment semblables à cause que l'angle en M du premier est Ciij égal à l'angle en C du second, on aura donc la proportion OK: OM: AL: CA; ou en substituant à ces lignes leurs expressions en sinus & cosinus; sin A+sin B: 2cof (\frac{1}{2} A - \frac{1}{2} B): \frac{1}{2} \text{sin} (\frac{1}{2} A + \frac{1}{2} B): R, d'où l'on tire la premiere partie du Théorême, en faisant le rayon égal à l'unité. C, Q, F10, D.

20. A cause des triangles semblables EKB, CLA on aura encore EK: EB:: CL: CA ou sin A — sin B: $2\sin(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$:: $\cos(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$: R d'où l'on tire

la seconde partie du Théorême. C. Q. F. 20, D.

THÉOREME VIII.

58. Je dis de plus que l'on aura encore les deux équations suivantes. 10. Cof A + cof B = $2\cos\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right)$ × $\cos\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right)$. 20. cof B - $\cos\left(A - \frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right)$ × $\sin\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right)$.

DÉMONSTRATION.

Les mêmes triangles semblables MKO, CLA, EKB donnent encore les deux analogies suivantes MK: MO:: CL: CA; & BK: BE:: AL: CA; dans lesquelles substituant les valeurs de chaque terme ou trouvera $cofA + cofB: 2cof(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B):: cof(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B): R;$ 2° $cofB - cofA: 2cof(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B):: fin(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B): R;$ d'où l'on tire sur le champ les deux équations qu'il falloit démontrer. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

59. Donc on aura $\frac{\int \ln A + \int \ln B}{\int \ln A - \int \ln B} = \frac{2 \int \ln \left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right) \times cof\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right)}{2 cof\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right) \times \int \ln \left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right)}$ $= \frac{tang\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right)}{tang\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right)} = tang\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right) \times cot$ $\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right) \text{ en fublituant la tangente au lieu de } \frac{\int \ln a}{cof}$

COROLLAIRE II.

60. Donc
$$\frac{\int \ln A + \int \ln B}{\cos A + \cos B} = \frac{2 \int \ln (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times \cos (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)}{2 \cos (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times \cos (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)}$$

= tang (1/2 A + 1/2 B) en effaçant ce qui se détruit, & substituant tang pour fin

COROLLAIRE

61. De même on trouvera que $\frac{fin A - fin B}{co(A + co(B))}$ $\frac{2cof(\frac{1}{2}A+\frac{1}{2}B)\times fin(\frac{1}{2}A-\frac{1}{2}B)}{2cof(\frac{1}{2}A-\frac{1}{2}B)\times cof(\frac{1}{2}A+\frac{1}{2}B)} = tang(\frac{1}{2}A-\frac{1}{2}B); en-\frac{1}{2}cof(\frac{1}{2}A-\frac{1}{2}B)\times cof(\frac{1}{2}A+\frac{1}{2}B)$ fin l'on fera voir de la même maniere que $\frac{fin A-fin B}{cof B-cof A}$ $= \cot\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right), & \operatorname{que} \frac{\operatorname{cof} B + \operatorname{cof} A}{\operatorname{cof} B - \operatorname{cof} A} = \frac{\cot\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right)}{\operatorname{tang}\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right)}$ $= \cot\left(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B\right) \times \cot\left(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B\right).$

COROLLAIRE IV.

62. On trouveroit encore par des simples substitutions

$$que \frac{\int in\left(\frac{A+B}{2}\right) \times cof\left(\frac{A+B}{2}\right)}{\int in\left(\frac{A-B}{2}\right) \times cof\left(\frac{A-B}{2}\right)} = \frac{\int in(A+B)}{\int in(A-B)}; cela$$

est une conséquence immédiate de ce que nous avons démontré (no. 13) R : cof 1/2 A : : 2 sin 1/2 A : sin A , en faisant A = A + B. On trouveroit de même que

$$\frac{cof(A+B)}{cof(A-B)} = \frac{RR - 2fin^2\left(\frac{A+B}{2}\right)}{RR - 2fin^2\left(\frac{A-B}{2}\right)}.$$
 Enfin I'on pour-

roit encore déduire des différents triangles semblables que nous présente la figure 8, un grand nombre d'autres propriétés; par exemple, du quadrilatere MOBE inscrit au cercle, on tireroit tout de suite les formules que nous avons démontrées au no. 26 par de fimples substitutions. Mais ce que nous venons d'exposer, sera plus que suffisant pour indiquer comment on peut trouver les propriétés dont on pourroit avoir besoin. Il ne nous reste plus qu'à faire quelques applications de ces formules.

Civ

Usage de quelques-unes des Formules précédentes dans les Logarithmes.

63. Les formules $fin A + fin B = 2fin (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$ $\times cof(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B) & fin A - fin B = 2cof(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$ $\times fin (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$ indiquent comment il faut s'y prendre pour trouver les logarithmes de la fomme ou de la différence de deux quantités données : un exemple fera concevoir aisément la pratique de cette opération.

EXEMPLE I.

64. Soient les nombres 8467 & 8635 dont la somme est 17102, de laquelle il s'agit de trouver le logarithme; qu'on suppose ne se pas trouver dans les tables. (It en seroit de même de deux autres nombres quelconques qui contiendroient même des fractions, & dont les logarithmes seroient donnés). Je me sers de la formule $\sin A + \sin B = 2\sin(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times \cos(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$. Pour avoir d'abord les angles A & B, j'ajoute 6 à la caractéristique des logarithmes des nombres donnés, asin de pouvoir les trouver dans les tables des logarithmes des sinus, parce que ces logarithmes n'ont point de caractéristique au-dessous de 7 ni au-dessus de 9, & je trouve

9,936262 = $log.8635 = log. fin.59^{\circ}$ 42' 40" = A. 9,927730 = $log.8467 = log. fin.57^{\circ}$ 51' 16" = B.

d'où l'on tire $\frac{1}{2}$ A + $\frac{1}{2}$ B = 58° 46′ 58″ & $\frac{1}{2}$ A - $\frac{1}{2}$ B = 1° 51′ 24″.

Je cherche ensuite les logarithmes du finus du premier de ces angles & celui du cofinus du dernier: à la somme 20,233016
de ces logarithmes j'ajoute 4,233016 = log. 17102.
celui du nombre 2; ensin de cette somme j'ôte 10 + 6 ou 16 à cause du rayon qui divise, & des six unités qui ont été ajoutées à la cara-

Chéristique, & je trouve que le logarithme de 17102, est égal au reste 4,233016.

EXEMPLE II.

65. Pareillement on pourroit faire usage des mêmes formules pour construire par les logarithmes une expresfion plus compliquée telle que feroit celle - ci rx dans laquelle on supposera que r est le finus total; que A est un nombre dont le logarithme == 4,054723; que celui de a=3,108354, & celui de b=3,876870, ce qui donnera les logarithmes des quantités A², a² bb en doublant les premiers. Cela posé, je regarde d'abord les logarithmes de A² & a² comme ceux des sinus de deux angles qu'il faut trouver. J'ajoute l'unité à chaque caractérislog. A2= 9,109446= log. fin. 70 23' 32"=A tique pour en trouver $\log_{10} a^2 = 7,216708 = \log_{10} \sin_{10} \frac{5}{40} = B$ les logarithmes parmi donc on aura $\frac{1}{3}$ A + $\frac{1}{3}$ B = 3° 44' 36" ceux des finus. Ayant A-B=3038'56" trouvé les angles qui 0,301030 = log de 2. $8,814845 = log. fin. (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$ leur répondent, j'a-9,999119 = log. cof. (\(\frac{1}{2} \) A - \(\frac{1}{2} \) B). l'opération 19,115003 comme on le voit ici

à côté; & retranchant 10 + 1 de la caractéristique du nombre trouvé, j'ai le logarithme de $A^2 + a^2 = 8,115003$; regardant de nouveau ce logarithme comme celui de \sin de A, & lui ajoutant l'unité ainsi qu'à celui de b^2 , l'opération s'achevera comme on le voit ici, en se fe servant de la formule \sin A— \sin B = $2\sin(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B) \times \cos(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$

```
9,115003 = log. fin. 7^{\circ} 29' 16'' donc \frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B = 5^{\circ} 22' 11''
9,753740 = log. fin. 3^{\circ} 15' 6' & \frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B = 2^{\circ} 7' 5''
0,301030 log. 2.
8,567716 = log. fin. (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)
9,998091 = log. cof. (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)
18,866837
7,866837 = log. A^{2} + a^{2} - b^{2}
0,301030 log. de 2.
4,054723 log. de A.
3,108354 log. de a.
```

$$\frac{17,866837 \log de(AA + aa - bb) \times R}{10,402730 \log de(AA + aa - bb) \times R}$$

De l'usage du Complément arithmétique.

66. Avant de terminer ces observations, il ne sera pas inutile de donner une notion précise de ce que c'est que le complément arithmétique, dont les Géométres se servent souvent pour changer la soustraction en addition. Pour cela soit, par exemple, le nombre 754 à ôter du nombre 896, je vois d'abord que si j'ôtois ce nombre de 1000, & que j'ajoutasse le reste à 896 en ôtant de la somme le chiffre qui se trouveroit au rang des milles, ce seroit comme si je l'ôtois de 896 comme à l'ordinaire. Mais pour ôter ce nombre de 1000, il n'y a qu'à prendre tous les chiffres qui font des 9 avec chacun de ceux du nombre à soustraire, excepté le dernier qui doit faire 10, comme la soustraction le démontre; le nombre que l'on trouve par cette opération, est, ce que l'on appelle, Complément arithmétique. Ainsi dans notre exemple ce nombre est 246 que j'ajoute à 896, en ôtant de la somme 1142 l'unité du rang des milles, j'ai 142 pour le reste cherché.

COROLLAIRE.

67. Il fuit delà & des formules cot $A = \frac{RR}{tang A}$; tang $A = \frac{R^2}{cos A}$; cosec $A = \frac{R^2}{sin A}$, & autres semblables, que les logarithmes de ces quantités se trouveront en ajoutant les compléments arithmétiques des dénominateurs au logarithme du rayon. Ou ce qui revient au même que les logarithmes de ces quantités se trouvent en prenant la différence du logarithme du dénominateur au logarithme du quarré du rayon qui a 20 pour charactérissique.

SCHOLIE.

68. Comme il peut être quelquesois nécessaire en se servant des sormules que nous venons de démontrer dans le premier Chapitre de faire sur elles différentes combinaisons ou substitutions, & qu'il seroit incommode de les chercher dans les différents articles où elles se trouvent, nous croyons qu'on sera bien aise de les trouver toutes ici réunies sous un seul & même point de vue, ce qui nous servira d'ailleurs de renvoi toutes les sois que nous aurons dans la suite quelque substitution à faire. Nous avons eu de plus l'attention de garder par-tout l'homogénéité des termes, asin qu'on soit dans le cas d'employer toutes ces formules au besoin avec plus de consiance.

Table générale des Formules démontrées dans le premier Chapitre.

69.
$$Sin. \frac{1}{2}A = cof. \frac{1}{2} \int up. de A. tang. \frac{1}{3}A = cot. \frac{1}{2} \int up. A. (n^{\circ}. 7).$$
70. $\frac{Sin. A \times R}{cof. A} = tang. A (n^{\circ}. 9). = \frac{fin. A \times fec. A}{R}$
71. $\frac{Cof. A \times R}{fin. A} = cot. A (n^{\circ}. 10). = \frac{RR}{tang. A.}$
72. $Sin. 2A = \frac{cof. A \times 2fin. A}{R} (n^{\circ}. 13). cof. 2A = \frac{2cof^{2}A - RR}{R}$
73. $\frac{Sin. 2A}{2fin. A} = \frac{cof. A}{R} = \frac{R^{2} - 2fin^{2} \frac{1}{2} A}{RR} (n^{\circ}. 21).$
74. $\frac{1}{2}Sin. 2A = \frac{cof. A \times fin A}{R} = \frac{fin. A \times cot. A}{RR} = \frac{fin^{2}A}{tang. A} (n^{\circ}. 15).$
75. $R + cof. A = \frac{2cof^{2} \frac{1}{2} A}{R} = \frac{fin. A \times R}{tang. \frac{1}{2} A} (n^{\circ}. 21). = fin. V.A. (n^{\circ}. 22)$
 $R + fin. A = 2fin^{2} (45^{\circ} + \frac{1}{2} A).$
76. $R - cof. A = \frac{2fin^{2} \frac{1}{2} A}{R} = \frac{fin. A \times tang. \frac{1}{2} A}{R} (n^{\circ}. 21). = fin. v. A (n^{\circ}. 22). R - fin. A = 2fin^{2} (45^{\circ} - \frac{1}{2} A).$
77. $\frac{R + cof. A}{R - cof. A} = \frac{cot^{2} \frac{1}{2} A}{RR}; \frac{R - cof. A}{RR} = \frac{tang^{2} \frac{1}{2} A}{RR} (n^{\circ}. 22).$

44

ASTRONOMIE

78.
$$\frac{R + \sin A}{R - \sin A} = \frac{\sin^{1}(45^{\circ} + \frac{1}{2}A)}{\sin^{1}(45^{\circ} - \frac{1}{2}A)}$$
, (n°. 22).

79. $\frac{RR - \sin 3}{2\tan 3} = \frac{RR - \tan 3}{2} = \frac{1}{2}$ (n°. 20).

80. $\cot A = \frac{RR - \tan 3}{2\tan 3} = \frac{1}{2}$ (n°. 20).

81. $\sec A = \frac{RR}{\cos A} = \frac{\tan 3}{\sin A}$ (n°. 15 & 70).

82. & 83. $\cot A = \frac{RR}{\sin A} = \frac{\tan 3}{\sin A}$ (n°. 15). $\frac{\cot A}{\cot A} = \frac{\cot A}{\cot A}$ (n°. 16).

84. $\sec A = \cot \frac{1}{2} \cot A + \cot \frac{1}{2}$ (n°. 18). $\cot A + \cot \frac{1}{2}$ (n°. 19).

$$\frac{\cot (45^{\circ} - \frac{1}{2}A) + \cot \frac{1}{2}A}{2} = \frac{\tan 3}{2} = \frac{(45^{\circ} + \frac{1}{2}A) + \cot \frac{1}{2}A}{2}$$

85. $\cot A = \cot \frac{1}{2}A - \cot A$ (n°. 18). $\cot A + \tan 3 = \frac{1}{2}A$ (n°. 19).

86. $\sin A = \cot A + \tan 3 = \frac{1}{2}A$

87. $\cot A = \cot A + \cot A +$

92. Sin. A + fin. B = 2 fin. $(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times cof. (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B). (n^{\circ}.57).$ 93. Sin. A - fin. B = $2cof.(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times fin.(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B).(n^{\circ}.57).$ 94. Cof. A + cof. B = $2cof.(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times cof.(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B).(n^{\circ}.58)$ 95. Cof. B - cof. A = $2 \sin(\frac{1}{2}A + \frac{1}{4}B) \times \sin(\frac{1}{4}A - \frac{1}{4}B)$ (n°.58).

$$96. \frac{Sin. A + fin. B}{fin. A - fin B} = \frac{tang. (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)}{tang. (\frac{1}{1}A + \frac{1}{2}B)} \cdot (n^{\circ}. 59).$$

$$97. \frac{Sin. A + fin. B}{cof. A + cof. B} = tang. (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B). (n^{\circ}. 59).$$

$$98. \frac{Sin. A + fin. B}{cof. B - cof. A} = cot. (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B). (n^{\circ}. 61).$$

$$99. \frac{Sin. A - fin. B}{cof. B + cof. A} = tang. (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B). (n^{\circ}. 61).$$

$$100. \frac{Sin. A - fin. B}{cof. B - cof. A} = cot. (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B). (n^{\circ}. 61).$$

$$101. \frac{Cof. B + cof. A}{cof. B - cof. A} = \frac{cot. (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)}{tang. (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)} = \frac{fec. A + fec. B}{fec. A - fec. B}. (n^{\circ}. 61).$$

$$102. Sin. A \times fin. B = \frac{1}{2} cof. (A - B) - \frac{1}{2} cof. (A + B). (n^{\circ}. 26).$$

$$103. Sin. A \times cof. B = \frac{1}{2} fin. (A + B) + \frac{1}{2} fin. (A - B). (n^{\circ}. 26).$$

$$104. Cof. A \times fin. B = \frac{1}{2} fin. (A + B) + \frac{1}{2} fin. (A - B). (n^{\circ}. 26).$$

$$105. Cof. A \times cof. B = \frac{1}{2} cof. (A + B) + \frac{1}{2} cof. (A - B). (n^{\circ}. 26).$$

$$106. Tang. (A + B) = \frac{(tang. A + tang. B) \times RR}{RR - tang. A \times tang. B}. (n^{\circ}. 45).$$

$$107. Tang. (A - B) = \frac{(tang. A - tang. B) \times RR}{RR - tang. A \times tang. B}. (n^{\circ}. 45).$$

$$108. Tang. (A + 45^{\circ}) = \frac{(R + tang. A) \times R}{RR - tang. A}. tang. B}. (n^{\circ}. 45).$$

$$109. Si A excede 45^{\circ}. \frac{tang. A + R}{tang. A - R} = \frac{R}{tang. (A - 45^{\circ})}. (n^{\circ}. 47).$$



CHAPITRE SECOND.

Des Propriétés générales des Triangles fphériques rectangles ou non rectangles, & de leur résolution par analogies.

PREMIERE SECTION.

Des Triangles sphériques en général.

Définitions.

110. Toute portion d'une surface sphérique terminée par trois arcs de grand cercle, s'appelle un Triangle sphérique. (fig. 9).

COROLLAIRE.

111. Il suit delà que la considération des petits cercles de la sphere n'appartient pas à la Trigonométrie sphérique, puisqu'elle n'employe que ceux qui ont le même centre que la sphere.

112. Tout triangle sphérique, comme un triangle rectiligne, a essentiellement trois côtés & trois angles. Trois de ces six parties étant données, comme l'on voudra, la Trigonométrie enseigne à trouver les autres.

SCHOLIE.

113. Dans la Trigonométrie rectiligne la connoiffance des trois angles n'est pas suffisante pour connoître les trois côtés; dans ce cas on ne peut avoir que les rapports des trois côtés, & non leurs valeurs absolues; dans la Trigonométrie spérique au contraire, les côtés

47

n'étant que des secteurs de cercle dont la valeur dépend du nombre des degrés qu'ils contiennent, la connoissance des trois angles donne celle des trois côtés; ce qui rentre pourtant dans le cas correspondant de la Trigonométrie rectiligne, à cause que chaque degré varie suivant le rayon du cercle auquel il appartient. Mais il y a encore une dissérence plus remarquable entre la Trigonométrie rectiligne & spérique, c'est que deux angles déterminent le troisieme dans la Trigonométrie rectiligne, ce qui n'a pas lieu dans la Trigonométrie sphérique; d'où il suit que la définition, telle que nous venons de la donner, n'a lieu strictement que pour la Trigonométrie sphérique. C'est ce que l'on sera à portée de voir encore plus clairement par la suite.

114. Les côtés d'un triangle sphérique ne sont autre chose que chacun des arcs de grand cercle qui, par leur leur intersection sur la surface de la sphere, déterminent

le triangle sphérique.

115. L'angle que font entr'eux les secteurs de cercle terminés à la sursace de la sphere, & que nous venons de nommer côtés du triangle sphérique, forment ce que l'on appelle angle sphérique. La Géométrie élémentaire nous apprend que cet angle se mesure par celui que forment deux lignes qui partent d'un même point de l'intersection commune des plans qui en forment les côtés; lesquelles lignes sont perpendiculaires à cette même commune intersection.

COROLLAIRE.

116. Il suit delà que la surface d'un triangle sphérique BAC (fig. 9 & 10) & les trois plans qui le terminent, forment une espece de Pyramide triangulaire BGCA, dont le sommet G est au centre de la sphere, la base une portion de la surface sphérique, & dont les saces sont des portions de grand cercle ou secteurs circulaires tels que AGC, AGB & BGC, lesquels sont en même temps les côtés du triangle BAC.

Définitions.

d'un grand cercle, passant par le centre de la sphere & terminée de part & d'autre à sa surface, se nomme l'axe de ce grand cercle. Les points P, p dans lesquels elle rencontre cette surface, sont nommés les poles de ce même grand cercle. De plus si l'on conçost une infinité de petits cercles paralleles au premier, cet axe leur sera aussi perpendiculaire, & les points P & p sont aussi les poles de ces mêmes petits cercles.

COROLLAIRE I.

118. Donc chaque pole d'un grand cercle est éloigné de tous les points de sa circonférence de 90°, &c tous les arcs menés du pole d'un petit cercle à sa circonférence sont tous égaux entr'eux.

COROLLAIRE II.

119. Il fuit encore delà que tous les arcs de grand cercle menés par le pole d'un cercle quelconque, sont perpendiculaires à ce grand cercle; car puisqu'ils sont des grands cercles, comme on le suppose, ils passent tous par le centre de la sphere; donc ils passent tous par l'axe de ce grand cercle. Il faut dire la même chose des petits cercles.

COROLLAIRE III.

120. Donc pour trouver le pole d'un cercle quelconque, il n'y a qu'à tracer sur la surface sphérique deux grands cercles perpendiculaires à son plan; les points où ces cercles se couperont, soit au-dessus soit au-dessous, seront les poles demandés.

COROLLAIRE IV.

121. Il suit encore delà que si d'un point pris sur la surface

Furface sphérique on veut mener un arc de cercle qui mesure la plus courte distance de ce point à la circonférence d'un cercle quelconque, il saut tracer un arc de cercle dont le prolongement passe par les poles du cercle donné: & réciproquement; si cet arc passe par les poles d'un cercle donné, il mesurera la plus courte distance d'un point donné à la circonférence.

COROLLAIRE V.

122. Si l'on prend sur les côtés AC & BC (fig. 10) d'un triangle sphérique BCA des arcs CL & CK de 90° chacun, & qu'ayant tiré les rayons GL & GK, on fasse passer par ces lignes un plan LGK, il est visible que le point C sera le pole de ce cercle; & comme les lignes GK, GL sont perpendiculaires à l'intersection commune des plans AGC, BGC, elles mesurent par leur inclinaison l'angle des mêmes plans, & par conséquent aussi l'angle sphérique BCA.

COROLLAIRE VI.

123. Il est encore visible que tout arc de petit cercle décrit du pole C comme centre, étant d'un même nombre de degrés que l'arc KL est également propre à mesurer le même angle ACB; mais on n'employe communément que des arcs de grand cercle.

COROLLAIRE VII.

124. Donc si un angle sphérique est droit, les deux arcs de grand cercle qui le forment, passent réciproquement par leurs poles. Et si les plans de deux grands cercles renserment leurs axes respectifs, ou passent par les poles l'un de l'autre, l'angle qu'ils comprennent, est un angle droit.

Théoreme I.

125. Deux côtés quelconques d'un triangle sphérique BAC
D

DÉMONSTRATION.

Cette proposition est une suite nécessaire de ce que le chemin le plus court entre deux points pris sur la surface de la sphere, est l'arc de grand cercle qui passe par ces mêmes points. C. Q. F. D.

Théoreme II.

126. La somme des trois côtés d'un triangle quelconque est toujours moindre que 360°. (fig. 10).

DÉMONSTRATION.

Soient prolongés les côtés AC & BC d'un angle quelconque jusqu'à ce qu'ils se rencontrent de nouveau en D.
Les arcs DAC, DBC seront chacun de 180°, puisque
tous les grands cercles se coupent en deux parties égales.
On aura donc DAC + DBC = 360°. Mais par le dernier Théorême DA + DB>AB; donc les trois côtés
AB, AC & BC pris ensemble ne valent pas 360°.
C. Q. F. D.

THÉOREME III.

127. La somme des trois angles d'un triangle sphérique quelconque, est toujours plus grande que deux angles droits & moindre que six.

DÉMONSTRATION.

Si les côtés AB, AC & BC du triangle sphérique sont infiniment petits, les intersections que sorment entre eux les plans qui déterminent les côtés, seront infiniment près d'être des lignes paralleles; la surface du triangle sphérique sera près de se consondre avec une surface plane. Donc le triangle peut être considéré comme un triangle rectiligne; mais on sait que les angles d'un tel triangle ne valent que deux droits; donc tant que les côtés du triangle sphérique seront d'une grandeur sinie, les

angles pris ensemble vaudront toujours plus que deux droits.

2°. L'on voit aisément à l'inspection de la figure 10 que chaque angle du triangle sphérique BAC peut être obtus, de maniere cependant que l'arc qui en est la mefure soit moindre que 180°; puisqu'alors il n'y auroit plus d'angle. Donc en supposant les trois angles obtus, on ne pourra jamais avoir six angles droits pour la somme des trois angles du triangle sphérique. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

128. Donc un triangle sphérique peut avoir ses trois angles droits ou même obtus; d'où il fuit que la connoissance de deux angles quelconques ne suffit pas pour faire découvrir le troisieme.

COROLLAIRE II.

129. Si les trois angles d'un triangle sont droits ou obtus, les trois côtés sont aussi de 900 ou plus grands que 90°. Et si ses trois angles sont aigus, les trois côtés sont aussi moindres que 900; & réciproquement.

SCHOLIE.

130. On voit par ces Théorêmes en quoi les triangles sphériques différent essentiellement des triangles rectilignes. D'un autre côté ils ont aussi plusieurs autres propriétés qui leur sont communes avec les triangles rectilignes, & qui se démontrent précisément de la même maniere.

Par exemple, on feroit voir comme dans la Géométrie élémentaire que deux triangles sphériques sont égaux en tout: 10, lorsque les trois côtés de l'un sont égaux aux trois côtés de l'autre; 20, lorsqu'ils ont un angle égal compris entre côtés égaux; 3°, lorsqu'ils ont des angles égaux sur des bases égales.

De même on feroit voir qu'un triangle sphérique est équilatéral, isoscele ou scalene, selon qu'il a trois angles

D ii

égaux, ou deux angles égaux, ou ses trois angles inégaux; & réciproquement; enfin que le plus grand côté est tou-jours opposé au plus grand angle, & le plus petit côté au plus petit angle. Toutes ces vérités se démontrent de la même maniere que sur les triangles rectilignes, ainsi il seroit inutile de s'y arrêter plus long-temps.

Théoreme IV.

131. Si des trois angles B, A, C d'un triangle sphérique quelconque BAC comme poles, on décrit sur la surface de la sphere trois arcs de grand cercle DF, DE, FE qui, par leur rencontre, forment un nouveau triangle sphérique DEF (fig. 11), chaque côté de ce nouveau triangle sera supplément de l'angle qui est à son pole, & chaque angle de même triangle sera supplément du côté qui lui est opposé dans le triangle BAC.

DÉMONSTRATION.

Soient prolongés les côtés AB, AC & BC du triangle BAC jusqu'à ce qu'ils rencontrent ceux du triangle DEF aux points I, L; M, N; G, K: cela posé, pussque le point A est le pole de l'arc DILE, la distance des points A, E est de 90°. Et pussque C est le pole de l'arc EF, les points C, E sont aussi éloignés de 90°. Donc le point E est le pole de l'arc AC (n°. 118). On prouvera de même que F est le pole de BC, & D le pole de l'arc AB.

Cette construction bien entendue, on aura DL = 90° IE = 90°; donc DL + IE, ou DL + EL + LI, ou encore DE + IL = 180°. Donc l'arc DE est supplément de l'angle BAC mesuré par l'arc IL (n°. 122). On prouvera de même que EF est supplément de l'angle BCA mesuré par l'arc MN, & que DF est supplément de l'angle ABC mesuré par GH; d'où il suit que chaque côté du triangle DEF est supplément de l'angle du triangle BAC qui est à son pole. C. Q. F. 1°, D.

2°. Les angles de ce même triangle sont suppléments des côtés du triangle ABC; car puisque les arcs AL & BG sont de 90°, on aura AL + BG ou GL + AB = 180°, mais GL est la mesure de l'angle en D (n° 122). Donc AB est supplément de l'angle EDF; on prouveroit de même que AC & BC sont suppléments des angles en E & en F; donc tous les angles du triangle DEF sont suppléments des côtés opposés du triangle BAC. C. Q. F. 2°, D.

SECONDE SECTION.

De la Résolution des Triangles sphériques rectangles.

Préparation aux Théorêmes suivants. (fig. 12).

132. So I T une pyramide GBPQ composée de quatre triangles rectangles GBQ, GBP, GPQ, BPQ; & soient AB, AC, & BC trois arcs de cercle décrits du centre G avec le rayon GB; il est visible que ces trois arcs de cercles formeront un triangle sphérique BAC rectangle en A, à cause que les plans GPQ, GBP sont perpendiculaires l'un à l'autre. En faisant le rayon égal à l'unité, on trouvera aisément les valeurs contenues dans la Table suivante pour toutes les parties de ce même triangle. Il sussit , pour les découvrir, de se rappeller que tang $\frac{\sin}{\cos}$, que $\cot = \frac{\sin}{\cos}$, que $\cot = \frac{\cos}{\sin}$, & l'on trouvera que

54

133. Pour démontrer toutes ces expressions, il sussira de démontrer la premiere ligne seulement. Je prends à cet effet une ligne quelconque GR que je regarde comme le sinus total des tables, & ayant abaissé RS perpendiculaire à GB, il est visible que cette ligne sera le sinus de l'arc BC, & GS sera le cosinus du même arc. Cela posé, les triangles semblables GRS, GQB donnent les deux proportions suivantes GQ: QB::GR(1):RS=

\[\frac{\text{GB}}{\text{GQ}} \text{ & GQ} \text{ & GR} \]

\[\frac{\text{CB}}{\text{GQ}} \text{ & GQ} \text{ & GR} \]

\[\frac{\text{CB}}{\text{GQ}} \text{ & GQ} \text{ & GR} \]

\[\frac{\text{CB}}{\text{GR}} \text{ & Cos BC} \]

\[\frac{\text{GB}}{\text{GQ}} \text{ & Cos BC} \]

\[\frac{\text{BG}}{\text{BQ}} \text{ & Cos BC} \]

\[\frac{\text{BQ}}{\text{BQ}} \

THÉOREME I.

134. Dans un triangle sphérique quelconque rectangle BAC, le sinus total est au sinus de l'hypoténuse, comme le sinus d'un angle est au sinus du côté qui lui est opposé; & réciproquement. (fig. 13).

N. B. C'est par ce Théorême qu'on a trouvé les expressions du sinus & cosinus de l'angle BCA, ainsi que

celle de sa tangente & cotangente.

THÉOREME II.

135. Dans un triangle sphérique rectangle on aura toujours, le rayon est au cosinus d'un angle, comme la tangente de l'hypoténuse est à la tangente du côté adjacent à cet angle; c'est-à-dire, que R: cos B:: tang BC: tang AB; ou R: cos C:: tang BC: tang AC.

THEOREME III.

136. On aura de plus dans tout triangle rectangle, le sinus total est au cosinus d'un des côtés, comme le cosinus de l'autre côté est au cosinus de l'hypoténuse, ou ce qui revient au même R: cos AB::cos AC: cos BC.

THÉOREME IV.

137. On aura encore, le rayon est au sinus d'un angle, comme le cosinus du côté adjacent est au cosinus de l'autre angle; ou R: sin B ou sin C: cos AB ou cos AC: cos C ou cos B.

THÉOREME V.

138. Le rayon est au sinus d'un côté, comme la tangente de l'angle adjacent à ce côté est à la tangente de l'autre côté, ou R: sin AB:: tang B: tang AC: ou R: sin AC: tang C: tang AB.

THÉOREME VI.

139. Le rayon est à la cotangente d'un angle, comme la cotangente de l'autre angle est au cosinus de l'hypoténuse; ou ce qui revient encore au même, le rayon est au cosinus de l'hypoténuse, comme la tangente d'un angle est à la cotangente de l'autre angle. Ou R: cot B:: cot C: cos BC; ou encore R: cos BC:: tang B: cot C:: tang C: cot B.

COROLLAIRE I.

140. Il fuit du Théorême second que si deux triangles sphériques rectangles ont un côté commun, les tangentes des hypoténuses sont en raison inverse des cosinus des angles adjacents à ce même côté.

COROLLAIRE II.

141. Il suit de même du troisieme Théorême que si deux triangles sphériques rectangles ont un côté commun, D iv

ASTRONOMIE

76

les cosinus de leurs hypoténuses sont comme les cosinus des côtés non communs.

COROLLAIRE III.

142. Il suit aussi du quarrieme Théorême que si deux triangles rectangles ont un côté commun, les cosinus des angles opposés à ce côté sont entr'eux comme les sinus des angles adjacents.

COROLLAIRE IV.

143. Il fuit aussi du cinquieme Théorême que si deux triangles rectangles ont un côté commun, les sinus des côtés non communs sont réciproquement comme les tangentes des angles sur les côtés.

COROLLAIRE V.

144. Enfin si deux triangles sphériques rectangles ont un angle commun, les sinus de leurs hypoténuses sont comme les sinus des côtés opposés à l'angle commun, & les tangentes des mêmes côtés sont comme les sinus des côtés adjacents à l'angle commun. Ces vérités se déduisent immédiatement la premiere du premier Théorème, & la seconde du cinquieme.

SCHOLIE.

145. Ces six Théorèmes suffisent pour résoudre tous les cas possibles des triangles sphériques rectangles, comme on peut s'en convaincre par la Table que nous joignons ici; néanmoins comme il y auroit encore quelque difficulté à les retenir, & qu'il seroit dangereux de les consondre, nous ajouterons encore le Théorème de Neper qui les réduit tous à deux cas généraux dont on peut se souvenir bien plus aisément, pourvu que l'on ait bien entendu les définitions suivantes, qui sont absolument nécessaires pour son intelligence.

Définitions.

146. Lorsque trois parties d'un triangle sont tellement disposées que deux d'entr'elles touchent immédiatement la troisieme, ou n'en sont séparées que par l'angle droit, ces deux parties se nomment Adjacentes à la troisieme

que l'on nommera partie moyenne.

147. Lorsque trois parties d'un triangle rectangle sont tellement disposées qu'entre l'une des trois que nous regarderons toujours comme moyenne & chacune des deux autres, il se trouve toujours une autre partie du même triangle; ces deux parties seront nommées parties séparées. L'angle droit est censé ne point séparer les parties entre lesquelles il se trouve. Cela posé.

Si les parties AB AC Les adjacentes BC feront C	AB & C B & C AB & BC AC & BC	Et les par- ties fépa- rées font	BC&B AC&AB AC&C AB&B.
---	---------------------------------------	--	--------------------------------

Théorème général.

148. Dans un triangle sphérique rectangle si l'on subfitue aux côtés de l'angle droit les compléments de ces côtés, on aura dans tous les cas, le produit du sinus total par le cosinus de la partie moyenne égal au rectangle des cotangentes des parties adjacentes, ou au rectangle des sinus des parties séparées.

DÉMONSTRATION.

On a eu soin de détailler dans la table pour les résolutions des triangles rectangles, tous les cas du Théorême présent, en désignant par un A les cas qui ont rapport aux parties adjacentes, & par une S ceux où les parties sont séparées. Ainsi la vérité du Théorême générale est démontrée par celle des Théorêmes particuliers correspondants aux mêmes cas. On peut néanmoins le démontrer directement par la table du n°. 132, en

substituant à chaque terme les valeurs qui conviennent, par exemple, pour démontrer la premiere ligne du n°.147. Tout se réduit à prouver que R × sin AB = tang AC × cot B = sin BC × sin C. Prenant donc les expressions de ces lignes au n°. 132. on aura

 $R \times \frac{BP}{GP} = \frac{QP}{GP} \times \frac{BP}{QP} = \frac{BQ \times BP \times GQ}{GQ \times BQ \times GP}$, ce qui est évident après avoir esfacé les termes qui se détruisent aux deux dernieres fractions. Il en seroit ainsi des autres, d'où l'on doit conclure la vérité de notre Théorême dans tous les cas possibles. C. Q. F. D.

De la valeur des Angles d'un Triangle rectangle eu égard aux côtés qui comprennent l'angle droit.

THÉOREME.

149. Dans un triangle quelconque rectangle BAC, ou bAC, les angles sur l'hypoténuse sont toujours de même espece que les côtés qui leur sont opposés; 2°, l'hypoténuse est moindre ou plus grande qu'un quart de cercle (fig. 13) suivant que les côtés de l'angle droit sont de même ou de dissérente espece, c'est-à-dire, suivant que ces mêmes côtés sont tous deux aigus ou obtus, ou que l'un est aigu & l'autre obtus.

DÉMONSTRATION.

1°, Si les côtés AB, AC de l'angle droit BAC sont chacun de 90°, à cause de l'angle A qui est droit, comme on le suppose, les points B&C deviendront les poles des arcs AC & AB, & par conséquent les angles B&C sont des angles droits, puisqu'ils sont mesurés par les arcs que nous supposons de 90°, c'est-à-dire, que ces angles sont de même nature que les côtés opposés. De plus si les côtés AB & AC sont aigus, les angles qui leur sont opposés, le seront aussi; ce que l'on prouvera aisément comme il suit. Soit prolongé le côté AC en F jusqu'à ce

que AF soit de 90°; le point F sera le pole de l'arc AB (nº. 117). Ce qui donne l'angle B aussi de 90°, & par conséquent l'angle ABC nécessairement aigu, puisqu'il est moindre que l'angle ABF. On prouveroit de même que l'angle en C est aigu, lorsque le côté AB qui lui est opposé, est moindre que 90°. De plus il n'est pas moins visible que les angles B & C du triangle BaC rectangle en a sont obtus, lorsque les côtés aB & aC qui leur sont opposés, ont plus de 90°. 3°, Si l'un des côtés Ab est obtus & l'autre côté AC aigu comme au triangle rectangle bAC, l'angle en C sera aussi obtus, & l'angle en b sera aigu. Car ayant pris sur ABb l'arc AG de 90°, & tiré du point G au point C l'arc GC, l'angle ACG fera droit, puisque G est le pole de l'arc AC (no. 119); d'où il suit nécessairement que l'angle ACb fera obtus. Par la même raison l'angle abC est obtus au triangle rectangle baC à cause qu'il est opposé au côté aC obtus; donc son supplément AbC sera aigu, c'està-dire, de même espece que le côté qui lui est opposé. Donc en général les angles sur l'hypoténuse sont toujours de même espece que les côtés qui leur sont oppofés. C. Q. F. 1°. D.

2°, Il est visible que l'hypoténuse BC du triangle BAC est moindre que BF, ainsi que lorsqu'elle est hypoténuse du triangle BaC; l'hypoténuse bC est plus grande que bF au triangle baC; d'où il suit que l'hypoténuse d'un triangle rectangle quelconque est toujours moindre que 90°, lorsque les deux côtés sont de même espece, & qu'elle est plus grande, lorsque les deux côtés sont de

différentes especes. C. Q. F. 2°, D.

On voit aisément que le réciproque de ce Théorême est vrai dans toutes ses parties, c'est-à-dire, que si les angles sur l'hypoténuse sont de même ou de dissérente espece, les côtés qui leur sont opposés, seront aussi dans le même cas. 2°, Que si ses côtés sont encore de même espece ou de dissérente espece, l'hypoténuse sera

plus petite ou plus grande qu'un quart de cercle, & qu'elle sera précisément de 90°, s'il y a un ou deux côtés de 90°.

PROBLEME I.

150. L'hypoténuse BC d'un triangle sphérique rectangle BAC avec la somme ou la dissérence des deux côtés AB, AC étant connues; déterminer le triangle. (fig. 13).

· Solution.

Puisque l'on a (n°. 136) R : cof AB : : cof AC > cof BC, on aura aussi cof AB × cof AC = R × cof BC. Mais (n°. 105) cof AB × cof AC = $\frac{1}{2}$ cof (AB+AC) + $\frac{1}{2}$ cof (AB + AC). Ce qui donne sur le champ $2R \times cof$ BC-cof (AB + AC) = cof (AB-AC). Ou $2R \times cof$ BC-cof (AB-AC) = cof (AB+AC). C. Q. F. T.

COROLLAIRE.

151. Donc si les côtés du triangle sont égaux, on aura 2 cos BC — R = cos 2 AB ou cos 2 AC, ce qui apprend que dans ce cas le cosinus du double d'un des côtés est égal au double du cosinus de l'hypoténuse moins le sinus total.

PROBLEME II.

152. Connoissant un côté quelconque avec la somme ou la dissérence de l'hypoténuse, & de l'autre côté trouver l'hypoténuse.

SOLUTION.

Puisque l'on a R: cof AB:: cof AC: cof BC (n°.136) on aura aussi componendo & detrahendo R+cof AB: R—cof AB:: cof AC+ cof BC: cof AC—cof BC. Ce qui devient par les n°. 77 & 101. cot AB: tang AB:: cot (BC+AC): tang (BC-AB). D'où il suit que si l'on connoît la somme ou la différence de l'hypoténuse & de

l'autre côté, cette analogie fera trouver la différence ou la somme de la même hypoténuse & de l'autre côté.

PROBLEME III.

153. Connoissant un des angles sur l'hypoténuse avec la somme ou la dissérence de l'hypoténuse & du côté adjacent dans un triangle rectangle, résoudre ce même triangle.

SOLUTION.

Puisque l'on a R: cos B:: tang BC: tang AB(n°.135); on a aussi addendo & detrahendo R + cos B: R—cos B:: tang BC + tang AB: tang BC—tang AB, ce qui devient par les n°. 77 & 88. R²: cot ½ B, ou táng ½ B: cot ½ B:: sin (BC+AB): sin (BC-AB). C. Q. F. T.

PROBLEME IV.

154. Connoissant l'hypoténuse & la somme ou la dissérence des angles sur l'hypoténuse, trouver ces mêmes angles.

Solution.

Par le n°. 139, on a R: cof BC: tang B: cot C, ce qui donne en opérant comme au dernier problème, R²: tang² ½ BC:: cof (B—C): cof (B—C) d'où suit la folution demandée. Et si les deux angles sont égaux, on aura tang² ½ BC: R²::R: cof 2B. C.Q.F.T.

PROBLEME V.

155. Connoissant dans deux triangles BAC, BDG qui ont un angle commun, les côtés AC, DG opposés à cet angle avec la somme ou la différence des hypoténuses, déterminer ces triangles. (fig. 14).

SOLUTION.

Puisque l'on a sin DG: sin AC:: sin BG: sin BC; on aura aussi addendo & detrahendo sin DG + sin AC: sin DG - sin AC: sin BG + sin BC: sin BG -

ASTRONOMIE

62

fin BC. Donc on aura (n°. 96) tang $\left(\frac{DG + AC}{2}\right)$: tang $\left(\frac{DG - AC}{2}\right)$: tang $\left(\frac{BG + BC}{2}\right)$: tang $\left(\frac{BG - BC}{2}\right)$; d'où il est aisé de résoudre le problème, puisque l'on aura toujours trois termes de connus dans cette proportion. C. Q. F. T.

PROBLEME VI.

156. Supposant toujours deux triangles qui ont un angle commun, & que l'on connoît les côtés opposés à set angle avec la différence ou la somme des côtés adjacents, déterminer chacun de ces triangles.

SOLUTION:

Puisque l'on a tang DG: tang AC:: sin BD: sin BA, on aura aussi tang DG + tang AC: tang DG - tang AC:: sin BD + sin BA: sin BD - sin BA. D'où l'on tire par des substitutions semblables aux précédentes sin (DG + AC): sin (DG - AC): tang $\left(\frac{BD + BA}{2}\right)$: tang $\left(\frac{BD - BA}{2}\right)$. C. Q. F. T.



TROISIEME SECTION.

De la Résolution des Triangles sphériques obliquangles.

THÉOREME I.

157. Dans un triangle sphérique quelconque BAC, les sinus des angles sont entr'eux comme les sinus des côtés qui leur sont opposés. (fig. 15).

DÉMONSTRATION.

D'un angle quelconque A du triangle sphérique BAC soit abaissé l'arc AD perpendiculaire à la base BC. Cela posé dans chaque triangle rectangle BAD, CAD on aura (n°. 134). R: sin AB:: sin B: sin AD. Et R: sin AC:: sin C: sin AD. D'où l'on tire sur le champ sin AB x sin B=sin AC x sin C, ce qui donne la proportion Sin B: sin C:: sin AB: sin AC. C.Q.F. T.

Définitions.

158. Les angles BAD, CAD (fig. 15) que forment les côtés AB, AC de l'angle BAC avec la perpendiculaire, feront nommés les Segments de l'angle vertical, soit que la perpendiculaire tombe en dedans, soit qu'elle tombe au dehors du triangle BAC.

Seconde. De même les parties BD & DC du côté BC comprises entre les points B & C, & le point D où ce côté est rencontré par la perpendiculaire AD, se nommeront les Segments de la base; soit que cette base soit prolongée ou non.

Troisieme. Si l'on considere les segments BAD, CAD de l'angle BAC, les côtés AB, AC du même angle seront nommées Parties adjacentes, parce qu'elles

64

le sont en effet. Et les angles B & C sur la base BC seront des Parties séparées, à cause qu'en effet il se trouve entre ces angles & les segments les côtés BA & CA.

Quatrieme. Si l'on considere les segments BD & CD de la base, les angles B & C seront les parties adjacentes, & les côtés BA & CA seront nommés parties séparées à l'égard des mêmes segments de la base. Cela posé, il sera facile de retenir les deux parties du Théorème suivant.

Théoreme.

159. Si d'un angle A quelconque d'un triangle sphérique BAC on abaisse une perpendiculaire AD sur le côté BC prolongé: s'il est nécessaire, on aura toujours,

10. Les sinus des segments de l'angle comme les cosinus des parties séparées; & les cosinus des mêmes segments

comme les cotangentes des parties adjacentes.

2°. Les sinus des segments de la base-comme les cotangentes des parties adjacentes; & les cosinus des segments de la même base comme les cosinus des parties séparées.

Il faut donc prouver 1°. que fin BAD: fin CAD:: cof B: cof C.
2°. que cof BAD: cof CAD:: cot AB: cot AC.
3°. que fin BD: fin CD:: cot B: cot C.
4°. que cof BD: cof CD:: cof AB: cof AC.

Démonstration.

Dans le triangle rectangle BDA on aura par le Théorême IV.

R: cof AD:: fin BAD: cof B, & le triangle rectangle CDA donne aussi par le même (n°.)

R: cof AD:: fin CAD: cof C, donc 1°. fin BAD:

fin CAD :: cof B : cof C.

2°. Les mêmes triangles donneront encore par le fecond Théorême.

R: cof BAD:: cot AD: cot BA: & R: cof CAD:: cot AD: cot CA. Donc puisque ces deux proportions ont les mêmes antécédents, on aura cof BAD: cof CAD:: cot AB: cot AC.

3°. Les

65

3°. Les mêmes triangles donneront encore par le Théorême V, les deux proportions suivantes. Savoir pour BDA; R: sin BD::cot AD: cot B; & pour CDA, R: sin CD:: cot AD: cot C.

Donc puisque les antécédents sont égaux, les consé-

quents feront aussi en proportion, & donneront

fin BD: fin CD: : cot B: cot C.

Enfin par le Théorême III, on aura dans le triangle BAD, R: cof BD:: cof AD: cof BA.

Et dans le triangle CDA par le même art.

R: cof DC:: cof AD: cof AC.

D'où il suit aussi que cof BD : cof CD :: cof BA : cof AC. C. Q. F. 4°, D.

SCHOLIE:

160. Les quatre parties de ce Théorême sont au sond la même chose que les Corollaires que nous avons ajoutés à la suite des six Théorêmes sur les triangles rectangles. Seulement nous avons tâché de les rendre plus saciles à retenir, au moyen des définitions que nous avons données avant ce Théorême.

Préparation aux Théorêmes suivants:

PROBLEME.

161. Etant donné un triangle sphérique quelconque BAC (fig. 16) dont on suppose un côté AB sur la circonférence d'un grand cercle ABRFar; trouver la projection ortographique ACB de ce même triangle sur le plan du même grand cercle; c'est-à-dire, celle qui est formée par des lignes abaissées de tous les points des côtés du triangle ABC perpendiculairement au plan ABRFr.

SOLUTION.

Des extrémités A, B de l'arc AB soient menés au centre G les rayons GA & GB. Par le même centre G

qui est aussi celui de la sphere, soit conçu un plan ou grand cercle rDRo perpendiculaire au plan ARar, dont la commune section Rr avec le plan de ce même cercle, soit perpendiculaire au rayon AG; ensin soit prolongé l'arc AC jusqu'à ce qu'il rencontre la circonférence rDRo dans un point D duquel soit encore menée au centre G la ligne DG & la ligne Dd perpendiculaire au diametre Rr.

Cela posé, il est évident que l'angle DGR est le même que l'angle BAC formé par la rencontre des plans BAG, CAG; puisque les lignes DG, RG sont toutes deux perpendiculaires à l'intersection commune AG; & l'angle DGr est égal au supplément du même angle BAC. Il n'est pas moins visible que si par le point C, on mene une ligne Cc perpendiculaire au même plan ARar, le point c sera la projection de l'angle C; & si par cette ligne Cc l'on fait passer un plan lCL parallele au plan rDRo, l'intersection Ll de ce petit cercle avec le grand cercle ARar sera encore perpendiculaire au rayon AG, & déterminera des arcs AL, Al égaux à l'arc AC; & la projection du point C se trouvera dans un point de cette ligne. Elle se trouvera aussi par la même raison dans une ligne Ff qui seroit l'intersection du grand cercle ARar, & d'un petit cercle fCF perpendiculaire au plan de ce même grand cercle, laquelle ligne Ff seroit aussi perpendiculaire au rayon BG, & donneroit chacun des arcs BF, Bf égal à l'arc BC. D'où l'on voit sur le champ comment on peut déterminer la projection de l'angle C par l'intersection commune des lignes Ll, Ff sur le plan du cercle ABRa; & par la connoissance des trois côtés du triangle BAC. C. Q. F.T. & D.

COROLLAIRE I.

162. Les triangles DdG, CcH rectangles étant semblables à cause des lignes paralleles dont ils sont sormés, on aura DG: CH ou rG: lH:: dG: cH; c'est-à-dire,

67

R: cof BAC:: sin AC: cH. D'ailleurs comme on auroit la même proportion pour tous les points projettés de l'arc AC, il s'ensuit que la projection de ce même arc sur le plan du cercle ABRr est une ellipse dont AG est le demi-grand axe, & dG le demi-petit axe.

COROLLAIRE II.

163. Il suit encore du dernier Corollaire que la projection ortographique d'un cercle quelconque, ou d'une portion de cercle, est toujours une ellipse ou une portion d'ellipse, dont le demi-grand axe est égal au sinus total, & le demi-petit axe est égal au cosinus de l'angle que forment entr'eux ces deux plans.

SCHOLIE.

164. Nous verrons dans le chapitre suivant une théorie plus détaillée de la projection ortographique, de ses applications à la résolution soit graphique, soit analytique de tous les cas des triangles sphériques: ce que nous avons ditici doit être considéré comme un lemme absolument nécessaire pour l'intelligence complette du Théorême suivant, qui n'aura plus aucune difficulté, si l'on a bien conçu les plans dont on a parlé dans la construction du dernier Problème.

THÉOREME III.

165. Dans un triangle sphérique quelconque BAC, on aura toujours cette proportion: le produit des sinus des côtés AB, AC d'un angle quelconque BAC, est au produit des sinus des différences de chacun de ces côtés à la demi-somme des trois côtés; comme le quarré du rayon, est au quarré du sinus de la moitié de l'angle. Ou ce qui revient au même, sin AB×sin AC: sin (AB+AC+BC) AC) x sin (AB+AC+BC).

E ij

Construction nécessaire à la Démonstration:

Sur le plan du cercle ABRa (fig. 17) soient pris de part & d'autre du point A les arcs AL, Al chacun égal à l'arc AC; & de même de part & d'autre du point B les arcs BF, Bf chacun égal à l'arc BC; & soient tirées les cordes Ll, Ff respectivement perpendiculaires aux rayons GA & GB. Il est évident, par ce qui a été démontré au problème précédent, que l'intersection C de ces cordes sera la projection de l'angle C du triangle BAC. Il n'est pas moins visible par cette construction que l'on aura BL = AC - AB, & Bl = AC + AB. On aura aussi LF = BF ou BC - AC + AB, & lf= AB + AC - BC & Lf = BC + AC - AB. De plre, foit encore fait cette proportion Hl: CH:: Gr: Gd; ou ce qui revient au même, foit prise sur Gr une partie Gd quatrieme proportionnelle aux trois lignes Hl, CH & Gr, cette ligne sera le cosinus de l'angle BAC, comme on le voit dans la figure 16. & par conséquent, si par le point d'on éleve une droite Dd perpendiculaire au rayon Gr, cette ligne déterminera l'angle RGD égal au même angle BAC, dont elle est le sinus. Enfin du point D aux extrémités du diametre Rr soient tirées les cordes DR, Dr; du centre G soient abaissées fur ces cordes les perpendiculaires GS, Gs; & des points S, s soient encore menées les perpendiculaires SV, su au diametre Rr; il est visible par cette construction que RS est le sinus de la moitié de l'angle BAC, & rs est pareillement le sinus de la moitié du supplément, c'està-dire, le cosinus de la moité du même angle. Cela posé, la démonstration n'a plus aucune difficulté.

DÉMONSTRATION.

Dans le triangle rectiligne CLF, les sinus des angles étant entr'eux comme les moitiés des côtés qui leur sont opposés; & de plus l'angle LCF étant visible-

ment égal à l'angle AGB, fon finus fera celui de l'arc AB, & l'on aura cette proportion: Sin C ou fin AB: fin $F::\frac{1}{2}LF:\frac{1}{2}CL$. Et à cause des lignes proportionnelles GR, HL; Gd, CH, on aura HL: GR:: $\frac{1}{2}CL$: $VR = \frac{1}{2}Rd$; & parce que les lignes GR, RS, RV sont en proportion continue, on a GR: $VR::GR^2:RS^2$.

Donc en multipliant ces trois proportions par ordre, & effaçant les termes communs aux antécédents & aux conséquents, on aura $\operatorname{fin} AB \times HL$: $\operatorname{fin} F$:: $\frac{1}{2}$ LF \times GR²: RS², ou $\operatorname{fin} AB \times HL$: $\operatorname{fin} F \times \frac{1}{2}$ LF:: GR²: RS²; mais HL = $\operatorname{fin} AC$; $\operatorname{fin} F = \operatorname{fin} \frac{1}{2}$ LAf = $\operatorname{fin} \left(\frac{BC + AC - AB}{2}\right) = \operatorname{fin} \left(\frac{BC + AC + AB}{2} - AB\right)$, & de même $\frac{1}{2}$ LF = $\operatorname{fin} \frac{1}{2}$ LRF = $\operatorname{fin} \left(\frac{BC + AB - AC}{2}\right) = \operatorname{fin} \left(\frac{BC + AB + AC}{2}\right) = \operatorname{fin} \left(\frac{BC + AC + AB}{2}\right) = \operatorname{fin} \left(\frac{BC + AC +$

THÉOREME IV.

166. Supposant la même construction qu'au Théorême précédent, je dis que l'on aura encore cette analogie dans un triangle sphérique quelconque BAC.

Le produit des sinus des côtés AB, AC d'un angle quelconque, est au produit du sinus de la demi-somme des deux côtés & du côté opposé par le sinus de la demidifférence des mêmes côtés au troisseme, comme le quarré du rayon est au quarré du cosinus de la moitié de l'angle compris; c'est-à-dire, que l'on aura sin AB × sin AC: sin \frac{AC+AB+BC}{2} × sin \frac{AB+AC-BC}{2} :: R^2: cos^2 \frac{1}{2} BAC.

DÉMONSTRATION.

Dans le triangle Clf, les sinus des angles sont entre eux, comme les moitiés des côtés opposés : or il est E iii visible que l'angle en f a pour mesure la moitié de l'arc FDl qui est le supplément de la moitié de l'angle FAl, égal à la demi-somme des trois côtés AC, AB, BC. L'arc lf est visiblement égal à AC + AB - BC; ainsi la moitié de sa corde sera le sinus de la moitié de cet arc. Cela posé, on aura, à cause que les sinus sont comme les côtés opposés, $\sin AB : \sin f :: \frac{1}{2} lf : \frac{1}{2} Cl & par construc$ tion HL: $Gr::\frac{1}{2}Cl:ur=\frac{1}{2}dr$, & à cause que les lignes Gr, rs, su sont en proportion cont. Gr: ur: : Gr^2 : rs2. Donc en multipliant par ordre, on aura sin AB x Hl: fin $f::\frac{1}{2} lf \times Gr^2: rs^2$; ou bien fin AB × Hl: fin $f \times \frac{1}{2} lf::Gr^2: rs^2$, & en substituant les valeurs de chaque ligne. Sin AB × fin AC : fin $\frac{AB + AC + BC}{2}$ fin $\frac{AB + AC - BC}{2}$:: R² : cof² $\frac{1}{2}$ BAC. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

167. Donc si l'on nomme s la somme des trois côtés. a le côté opposé à l'angle cherché, b & c les deux côtés qui comprennent l'angle cherché, on aura

$$fin \frac{1}{2} \text{ angle} = \frac{r \times \sqrt{fin} \left(\frac{1}{2}s - b\right) \times fin\left(\frac{1}{2}s - c\right)}{\sqrt{finb} \times finc}; & \text{ pareillement}$$

$$cof \frac{1}{2} \text{ angle} = \frac{r \times \sqrt{fin} \left(\frac{b+c+a}{2}\right) \times fin\left(\frac{b+c-a}{2}\right)}{\sqrt{finb} \times finc} = \frac{r \times \sqrt{fin\frac{1}{2}s \times fin\left(\frac{1}{2}s - a\right)}}{\sqrt{finb} \times finc}$$

$$C \text{ Or OLLAIRE II.}$$

168. Puisque l'on a (n°.70) tang $A = \frac{\sin A \times r}{\cos A}$, il s'ensuit qu'on aura aussi pour la tangente du demi-angle $tang \frac{1}{2} \text{ angle} = \frac{r \times \sqrt{\int \ln(\frac{1}{2}s - b) \times \int \ln(\frac{1}{2}s - c)}}{\sqrt{\int \ln\frac{1}{2}s \times (\int \ln\frac{1}{2}s - a)}},$ & cot. \frac{1}{2} \text{ angle} = \frac{r \times \sum_{\infty} \int_{\infty} \frac{1}{2}s \times \int_{\infty} \int_{\infty} \frac{1}{2}s - a}}{\sum_{\infty} \int_{\infty} \int_{\inf

COROLLAIRE III.

169. Puisque l'on a (n°. 72) $\sin 2A = \frac{\cos A \times 2 \sin A}{R}$ il s'ensuit aussi que l'on aura pour le sinus de l'angle entier $fin A = \frac{2r \times \sqrt{fin \frac{1}{2} s \times fin (\frac{1}{2} s - a) \times fin (\frac{1}{2} s - b) \times fin (\frac{1}{2} s - c)}}{fin b \times fin c}$

Cette formule peut aussi se trouver directement par la comparaison des triangles semblables lCf; LCF. La formule cos. $2A = \frac{2cos^2 A - RR}{cos A}$ donneroit pour le cosinus de l'arc entier $cos A = \frac{(2sin \frac{1}{2}s \times sin (\frac{1}{2}s - a) - sin b \times sin c) \times r}{\sqrt{sin \frac{1}{2}s \times sin (\frac{1}{2}s - a) \times sin b \times sin c}}$

& divisant ces deux expressions l'une par l'autre, on auroit une expression encore plus compliquée pour celle de la tangente de l'arc entier.

COROLLAIRE IV.

170. Si les côtés qui comprennent l'angle cherché font égaux, on aura $\int in \frac{1}{2} angle = \frac{R \times \int in \frac{1}{2} BC}{\int in AB}$. & $cof^2 = \frac{1}{2} angle = \frac{r \times V \int in(b+\frac{1}{2}a) \times \int in(b-\frac{1}{2}a)}{\int in.b}$.

S CHOLIE.

171. On voit par toutes les formules que nous venons de déduire des deux derniers Théorêmes, pourquoi l'on s'est arrêté à chercher l'angle d'un triangle dont on connoît les trois côtés par le sinus ou le cosinus de sa moitié; puisque toutes les autres formules seroient beaucoup plus difficiles à construire par les logarithmes. On peut cependant employer avec autant de facilité les formules que nous avons données pour les tangentes ou cotangentes de la moitié de l'angle cherché, puisque ces formules sont à peu près aussi simples que les deux autres. Ainsi l'on aura quatre moyens de résoudre ce cas de Trigonométrie.

E iv

ASTRONOMIE

72

Néper, Ougtred, Jones & plusieurs autres Mathématiciens Anglois, pour conserver davantage l'analogie qui se trouve entre les solutions du cas que nous examinons par le sinus & le cosinus de la moitié de l'angle, ont donné des formules un peu différentes des nôtres, quant à l'expression. Comme elles peuvent servir à les saire retenir, nous ajouterons ici ces mêmes formules. Soient a & c les côtés qui contiennent l'angle cherché dont la somme soit s & la différence d; & soit b le côté opposé à ce même angle cherché, que l'on regardera comme la base.

On aura finus
$$\frac{1}{2}$$
 angle $=\frac{r \times \sqrt{\int_{\ln \frac{b+d}{2}} \times \int_{\ln \frac{b-d}{2}}}}{\sqrt{\int_{\ln a} \times \int_{\ln c}}}$
& cofin. $\frac{1}{2}$ angle $=\frac{r \times \sqrt{\int_{\ln \frac{b+s}{2}} \times \int_{\ln \frac{b-s}{2}}}}{\sqrt{\int_{\ln \frac{b+s}{2}} \times \int_{\ln \frac{b-s}{2}}}}$ ce qui donne tang $\frac{1}{2}$ angle $=\frac{r \times \sqrt{\int_{\ln \frac{b+d}{2}} \times \int_{\ln \frac{b-s}{2}}}}{\sqrt{\int_{\ln \frac{b+s}{2}} \times \int_{\ln \frac{b-s}{2}}}}$

Pour appliquer toutes ces formules à la trigonométrie rectiligne, il n'y a qu'à faire attention que le finus & la tangente se confondent avec les côtés mêmes du triangle; & l'on aura en gardant toujours les mêmes dénominations pour les trois côtés du triangle, sin \(\frac{1}{2}\) angle

$$= \frac{r \times \sqrt{\frac{1}{2}s - b} \times (\frac{1}{2}s - c)}{\sqrt{\frac{1}{b}c}} & cof \frac{1}{2} \text{ angle} . . . = \frac{r \times \sqrt{\frac{1}{2}s \times (\frac{1}{2}s - a)}}{\sqrt{\frac{1}{b}c}} & tang. \frac{1}{2} \text{ angle} = \frac{r \times \sqrt{\frac{1}{2}s - b} \times \frac{1}{2}(s - c)}{\sqrt{\frac{1}{2}s \times (\frac{1}{2}s - a)}}.$$

D'où l'on voit qu'en ajoutant aux logarithmes des facteurs des numérateurs de chaque fraction les compléments arithmétiques des facteurs de chaque dénominateur, & prenant la moitié de cette somme, on aura l'angle

cherché d'une maniere bien plus simple que par les regles

ordinaires de la Trigonométrie rectiligne.

On remarquere de plus que la formule trouvée pour le sinus de A,(n°.169) nous donne une propriété assez remarquable du triangle rectiligne; savoir que le sinus d'un angle quelconque est égal au double de la surface de ce triangle divifée par le produit des côtés qui comprennent l'angle cherché. Car on démontre dans tous les éléments de Géométrie que la surface d'un triangle = $V_{\frac{1}{3}s\times(\frac{1}{3}s-a)\times(\frac{1}{3}s-b)\times(\frac{1}{3}s-c)}$ ce que devient le numérateur de la formule que nous avons trouvé pour sin A, lorsque le triangle est rectiligne.

Théoreme

172. Dans un triangle sphérique quelconque BAC dont on connoît les trois angles, on aura toujours cette analogie:

Le produit des sinus des angles sur un côté est au produit des cosinus des différences de chacun de ces angles sur ce côté à la demi-somme des trois angles, comme le quarré du rayon, est au quarre du cosinus de la moitie du côté cherché, c'est-à-dire, sin $B \times sin \cdot C : cof\left(\frac{A+B+C}{2}-B\right) \times cof\left(\frac{A+B+C}{2}-C\right) : : R^2 : cof^2 = BC$. Et encore cette autre analogie pour un côté quelconque.

Le produit des sinus des angles adjacents sur un côté est au produit du cosinus de la demi-somme de ces deux angles & du troisieme, par le cosinus de la demi-différence de ces deux angles au troisieme; comme le quarré du rayon, est au quarre du sinus de la moitie du côté cherché: c'està-dire, que l'on aura

Sin B × fin C :
$$cof\left(\frac{B+C+A}{2}\right) \times cof\left(\frac{B+C-A}{2}\right)$$
 : : R²: $fin^2 \frac{1}{2}$ BC.

DÉMONSTRATION.

Dans le triangle DEF (fig. 11.) dont toutes les

ASTRONOMIE

parties sont suppléments de celles du triangle BAC (n°. 131). On aura par le Théorême IV.

Sin ED × fin EF: $\int in \left(\frac{DF + FE + DE}{2} - DF\right) \times fine$ $\left(\frac{DF + FE + DE}{2} - FE\right) :: R^2 : \int in^2 \frac{1}{2} DFE$.

Mais les arcs FD, FE font les suppléments des angles B & C du triangle BAC, ainsi leurs sinus sont les mêmes que ceux des mêmes angles B & C. De même puisque le sinus du demi-supplément d'un angle ou d'un arc est égal au cosinus de cette moitié, on verra, en faisant les substitutions convenables au second terme, qu'il deviendra. Cos. $\left(\frac{B+C+A}{2}-B\right)\times cos$ $\left(\frac{B+C+A}{2}-C\right)$. Enfin l'angle DFE étant supplément du côté BC, sa moitié fera le complément de la moitié du même côté par la même raison, & son sinus deviendra le cosinus du demicôté BC. Ainsi la proportion précédente se changera en celle-ci. Sin B× sin C: cos $\left(\frac{B+C+A}{2}-B\right)\times cos$ $\left(\frac{A+B+C}{2}-C\right)$: $R^2:cos$ $\left(\frac{B+C+A}{2}-B\right)\times cos$

2°. Dans le même triangle DEF, on aura par le cinquieme Théorême sin FD × sin FE: sin (DF+FE+DE) × sin (DF+FE-DE) :: R²: cos² ½ DEF, faisant dans cette proportion les substitutions semblables à celles que nous avons fait dans la précédente, on la changera en celle-ci.

Sin B × fin C : cof. $\left(\frac{B+C+A}{2}\right)$ × cof $\left(\frac{B+C-A}{2}\right)$:: \mathbb{R}^2 : fin² $\frac{1}{2}$ BC. C. Q. F. 2°, D.

COROLLAIRE I.

173. Donc si l'on nomme s la somme des trois angles d'un triangle; α, β, γ ces trois angles; en supposant que les angles β , γ sont adjacents au côté cherché; on aura

Pour la réfolution de tous les gles sphériques rectangles.

s où les parties sont séparées de la moyenne, ier Théorême général de Neper. (n. 148).

rmes cherchés. Théorêmes.	Cas où les Cherchées font moindres que 90°.
bré don. hypot. S Th. r	Si les données sont de même espece,
g. côté don. ng. hypot. A Th. 1.	Idem.
n. hypot. côté don. S Th. 1.	Si le côté donné est moindre que 90°.
g. don. S Th. 1.	Douteux.
ang. donné A Th. 4.	Douteux.
ngle donné ôté donné . S Th. 1.	Douteux.
côté donné ingle donné té don. × fin. ang. don. S. Th. 3. té don. × tang. ang. don. A. Th. 4.	Si les données font de même espece. Si le côté donné est moindre que 90°. Si l'angle donné est moindre que 90°.
hyp. × cos. angle don. A. Th. 1. p. × sin. angle don. S Th. 1. s. angle donné sin. hypot. A Th. 5.	Si l'angle donné est aigu. Si les données sont de même espece. Si l'hypoténuse est moindre que 90°.
ing. cos. côtés donnés S Th. 2. < côté opposé ité adjacent. A Th. 4.	Si les données foat de même espece. Si le côté opposé est aigu.
ing. cotang. ang. don. A. Th. 5.5 angle opposé ang. adjacent. S Th. 3.5	Si les données font de même espece. Si l'angle opposé est aigu.

gles sphériques obliquangles.

ment de l'angle ou du côté divisé par la perpendicuurs du Terme demandé.

pnt entr'eux comme les sin. des côtés opposés.

ré = cos. angle adj. × tang. côté donné. eg. × tang. ang. adj. à ce côté donné

3. ang. opp. au même côté donné

= cofin. côté don. x tang. angle adj. fin. I feg. x cof. ang. opp. au côté don.

cos. angle adj. au côté don.

t entreux comme ceux des angles opposés.

thé = tang. angle don. × cof. côté adj.

ang, = cost I seg. x tang. côté don. adj. à l'an. don.
tang. côté opp. à l'angle don.

é = cof. angle don. × tang. côté adj. à cet angle. cof. I seg. × cof. côté opp. à l'angle don.

coté = cof. côté adj. à l'angle don.

liv. = cos. ang. don. × tang. côté opp. à l'an. cherché. tang. angle don. × sin. I segment

fin. II segment du côté divisé.

iv. = cos. angle don. x tang. côté non coupé. costé non coupé x cos. II segment

cof I segment du côté divisé.

v. = cos. côté don. × tang. ang. opp. au côté cherché tang. côté don. × cos. I seg. angle divisé.

cof. II feg. du même angle.

= cof. côté don. × tang. angle don. non divifé

= cof. côté don. x tang. angle don. non divifé. cof. angle non divifé x fin. II fegment.

sin. I segment de l'angle divisé.

ents à l'angle cherché.

;
$$cof_{\frac{1}{2}}$$
 ang. =
$$\frac{r \times \sqrt{fin \cdot \frac{1}{2} s \times fin \cdot (\frac{1}{2} s - a)}}{\sqrt{fin \cdot b \times fin \cdot c}}$$

djacents au côté cherché.

$$cof. \frac{1}{3} côté = \frac{r \sqrt{cof. (\frac{1}{3}s - \beta) \times cof. (\frac{1}{3}s - \gamma)}}{\sqrt{fin. \beta \times fin. \gamma}}$$

les formules suivantes. Sin $\frac{1}{2}$ côté = $r \times \sqrt{\frac{1}{\cos(\frac{1}{2}s \times \cos(\frac{1}{2}s - a)}}$ $cof \frac{1}{2}$ côté cherché = $r \times \sqrt{cof(\frac{1}{2}s - \beta) \times cof(\frac{1}{2}(s - \gamma))}$ & V fin Bx fin y

 $tang \frac{1}{2} côté = \frac{r \times \sqrt{\frac{1}{cof(\frac{1}{2}s \times cof(\frac{1}{2}s - \alpha))}}}{\sqrt{\frac{cof(\frac{1}{2}s - \beta) \times cof(\frac{1}{2}s - \gamma)}{cof(\frac{1}{2}s - \beta) \times cof(\frac{1}{2}s - \gamma)}}}$. On trouveroit

aisément des formules pour les sinus & cosinus, tangentes ou cotangentes du côté cherché tout entier; mais ces expressions étant plus compliquées que celles - ci, il seroit inutile de s'y arrêter davantage.

COROLLAIRE II.

174. Dans le cas où les deux angles sur le côté cherché seroient égaux, on auroit par la premiere partie du Théorême $\lim_{n \to \infty} B : \cos^{2} \frac{1}{4} A : : R^{2} : \cos^{2} \frac{1}{4} BC$, & en tirant les racines $cof \frac{1}{2}BC = \frac{r \times cof \frac{1}{2}A}{fin B}$. La feconde partie donneroit une formule moins simple que la premiere.

Scholie.

175. Ces Théorêmes renferment la solution de tous les cas possibles des triangles sphériques obliquangles, comme il sera aisé de s'en convaincre à l'inspection de la seconde table, sur laquelle nous avons réunies toutes ces folutions. Pour donner néanmoins à cette partie toute l'étendue dont elle peut être susceptible; nous ajouterons encore la section suivante, dans laquelle on trouvera plusieurs Théorêmes généraux très-intéressants, & particuliérement les fameuses analogies de Néper, dans lesquelles ce Géometre avoit eu en vue de ramener la Trigonométrie sphérique aux mêmes analogies que la Trigonométrie rectiligne. En donnant à ces Théorêmes toute la généralité possible, il sera facile d'observer que les analogies de la Trigonométrie rectiligne ne sont que

des cas particuliers de celles-ci; aussi nous aurons soin de les déduire chacune en particulier par de simples Corollaires. Il est étonnant que la plupart des Auteurs Trigonométriques n'aient fait aucune mention de ces analogies: d'autres les ont données sans démonstration, & M. Volf en particulier les a défigurées, en leur substituant des proportions qui ne sont pas celles de Néper. Ces analogies pourront encore être très - utiles, en ce qu'elles contribueront à retenir aisément les solutions de tous les cas possibles des triangles obliquangles, soit sphériques foit rectilignes.

SECTION QUATRIEME.

Démonstration des Analogies de Néper, & des autres Analogies moins communes des Triangles Sphériques & rectilignes.

THÉOREME I.

176. SI d'un angle quelconque A d'un triangle sphérique obliquangle BAC, (fig. 15.) on abaisse une perpendiculaire AD sur la base BC prolongée, s'il est né-

cessaire, on aura toujours cette analogie;

La tangente de la moitié de la base est à la tangente de la demi-somme des côtés, comme la tangente de la demi-différence des mêmes côtés, est à la tangente de la demi-différence ou de la demi-somme des segments de la base scrmés par la perpendiculaire ; suivant qu'elle tombe au dedans ou au dehors du triangle, c'est-à-dire, que From aura tang $\frac{1}{2}$ BC: tang $\frac{AB + AC}{2}$: tang $\frac{AB - AC}{2}$ tang $\frac{BD + DC}{2}$.

DÉMONSTRATION.

L'on a vu (art. 152). que l'on a cof BD: cof CD: cof AB: cof AC, donc on aura aussi addendo & detrahendo, cof BD+cof CD: cof BD—cof CD:: cof AB+cof AC: cof AB—cof AC. Mais (n°. 101.) cof BD+cof CD: cof BD—cof CD:: cot (BD-CD): tang (BD+CD), & par la même raison cof AB+cof AC: cof AB—cof AC:: cot (AB-AC): tang (AB+AC).

Donc puisque les premiers rapports de ces deux proportions sont égaux, les seconds le seront aussi, & donneront cette proportion $cot\left(\frac{BD-CD}{2}\right)$: $tang\left(\frac{BD+CD}{2}\right)$: $cot\left(\frac{AB-AC}{2}\right)$: $tang\left(\frac{AB+AC}{2}\right)$. Ce qui donne pour le produit des extrêmes & des moyens, après avoir substitué les tangentes aux cotangentes $\frac{tang\left(\frac{1}{2}AB+\frac{1}{2}AC\right)}{tang\left(\frac{1}{2}BD-\frac{1}{2}CD\right)}$

 $\frac{tang \left(\frac{1}{2}BD + \frac{1}{2}CD\right)}{tang \left(\frac{1}{2}AB - \frac{1}{2}AC\right)}$

Si la perpendiculaire tombe au dedans du triangle $\frac{BD+CD}{2}=\frac{BC}{2}$ & si elle tombe au dehors $\frac{BD-CD}{2}=\frac{BC}{2}$; substituant ces différentes expressions selon le cas qui doit avoir lieu : la derniere égalité réduite en pro-

portion donnera

Tang $\frac{1}{2}$ BC: tang $\left(\frac{AB + AC}{2}\right)$:: tang $\left(\frac{AB - AC}{2}\right)$:
tang $\left(\frac{BD + DC}{2}\right)$. C. Q. F. D.
S C H O L I E.

177. On voit aisément qu'en supposant le triangle rectiligne; comme alors les tangentes se confondent avec les côtés, on aura cette proportion:

78

La base du triangle est à la somme des deux côtés; comme la disserence des mêmes côtés est à la disserence ou à la somme des segments sormés par la perpendiculaire abaissée sur cette base, selon que cette perpendiculaire tombe au dedans ou au dehors du triangle.

On voit de plus que pour les triangles sphériques ou rectilignes, cette formule a lieu dans le cas où l'on connoît les trois côtés, en réduisant d'abord le triangle en deux triangles rectangles dans chacun desquels on connoîtra, outre l'angle droit, l'hypoténuse & un côté. Mais les formules des art. 165 & 166 doivent toujours être présérées dans ces cas, soit pour les triangles sphériques soit pour les triangles rectilignes, parce qu'elles se construisent encore plus aisément.

THÉOREME II.

178. Supposant toujours que d'un angle quelconque A d'un triangle sphérique BAC, l'on ait abaissé une perpendiculaire AD, je dis que l'on aura toujours les

deux proportions suivantes: (fig. 15.)

1°. Le finus de la somme des angles sur un côté est au sinus de leur différence, comme la tangente ou cotangente du demi-côté adjacent à ces angles est à la tangente de la demi-différence, ou à la cotangente de la demi-somme des segments formés par cette perpendiculaire; c'est-à-dire, que l'on aura cette analogie.

 $Sin (B+C) : fin (B-C) : tang ou cot \frac{1}{2} BC :$ (BD = CD)

tang ou cotang $\left(\frac{BD \mp CD}{2}\right)$.

2°. Le sinus de la somme des côtés est au sinus de leur dissérence, comme la cotangente du demi-angle compris entre ces côtés est à la tangente de la demi-somme, ou de la demi-dissérence des segments de cet angle; c'est-à-dire, que l'on aura sin(AB+AC): sin(AB-AC): cotang ½ BAC: tang(½ BAD+ 2 CAD).

DÉMONSTRATION.

Dans le triangle BAC l'on a (n°. 159. art. 3°.) tang B: tang C:: fin CD: fin BD; donc on aura addendo & detrahendo, tang B+tang C: tang B-tang C:: fin CD+fin BD: fin CD-fin BD; mais le premier rapport est égal à celui de fin (B+C) à fin (B-C) (n°. 88), & le second rapport est égal à celui de tang $\binom{BD+CD}{2}$ à tang $\binom{BD-CD}{2}$ (n°. 96). Donc en substituant ces rapports aux précédents, & mettant tang $\frac{1}{2}$ BC à la place de tang $\binom{BD+CD}{2}$, lorsque la perpendiculaire tombe au dedans, & tang $\frac{1}{2}$ BC à la place de tang $\binom{BD-CD}{2}$, lorsqu'elle tombe au dehors; l'on aura pour les deux cas. Sin(B+C): fin(B-C): $tang(\frac{1}{2}BC)$: $tang(\frac{1}{2}BC)$: tang

2°. Dans le même triangle on aura encore par le second article du même n°. 159) tang AB: tang AC: cof CAD: cof BAD; donc addendo & detrahendo tang AB + tang AC: tang AB - tang AC::cof CAD + cof BAD: cof CAD - cof BAD, mais (art. 96) le premier tapport est égal à celui de sin (AB + AC) à sin (AB - AC) & (n°. 101.) le second est égal à celui de cot (BAD - CAD) à tang (BAD + CAD). Donc en substituant ces rapports aux précédents, & mettant ½ BAC à la place de BAD + CAD, lorsque la perpendiculaire tombe au dedans du triangle, & BAC à la place de BAD - CAD; lorsqu'elle tombe au dehors, on aura pour les deux cas:

179. On voit aisément que la premiere partie du Théorême sert à résoudre un triangle sphérique, dans lequel on connoît un côté & les deux angles adjacents; en le réduisant d'abord à deux triangles rectangles dans chacun desquels on connoîtra un côté & l'angle adjacent.

Cette premiere partie serviroit au même usage dans un triangle rectiligne; mais elle devient inutile pour la résolution des côtés du triangle qui se trouvent plus aisément par l'analogie connue entre les sinus des angles & les côtés opposés. Le seul cas où ce Théorême peut être d'usage dans la Trigonométrie rectiligne, seroit celui où l'on voudroit trouver les segments de la base. En supposant que cette base est connue & les deux angles adjacents; alors pour avoir les segments de la base, on feroit cette analogie. Le sinus de la somme des angles sur cette base est au sinus de leur dissérence, comme la moitié de la base est à la demi-dissérence ou à la demi-somme des segments de cette base, selon que la perpendiculaire tombe au dedans ou au dehors.

La feconde partie du même Théorême a lieu dans le cas où l'on connoît deux côtés & l'angle compris; & fert encore à réfoudre le triangle en deux triangles rectangles, dans chacun desquels on connoîtra l'hypoténuse & l'angle adjacent. Ce même cas peut aussi s'appliquer au cas semblable des triangles rectilignes, & fait trouver les segments de l'angle vertical, en substituant AB + AC & AB — AC au sinus de ces mêmes quantités. La regle ordinaire n'est gueres plus simple que celle-ci.

T HÉOREME III.

180. Je dis de plus que l'on aura toujours les deux proportions suivantes dans un triangle sphérique quelconque BAC.

1°. Le finus de la demi-somme des côtés est au sinus de leur demi-différence, comme la tangente du demi-côté adjacent à ces angles est à la tangente de la demi-différence des côtés opposés, ou, ce qui revient au même, $\sin\left(\frac{C+B}{2}\right)$: $\sin\left(\frac{C-B}{2}\right)$: $\tan \frac{1}{2}BC$: $\tan \left(\frac{AB-AC}{2}\right)$.

2°. Le cosinus de la demi-somme des angles sur un côté est au cosinus de la demi-différence des mêmes angles, comme la tangente du demi-côté adjacent est à la tangente de la demi-somme des côtés ou bien

 $cof\left(\frac{C+B}{2}\right)$: $cof\left(\frac{C-B}{2}\right)$: : $tang\left(\frac{AC+AB}{2}\right)$.

DÉMONSTRATION.

Nous avons vu au Théorême fecond que fin (C+B): fin (C-B): $tang \frac{1}{2}BC$: $tang \left(\frac{BD-CD}{2}\right)$. Mais C+B $= \frac{2(C+B)}{2}$ & C-B= $\frac{2(C-B)}{2}$. D'ailleurs par la formule fin $2A = finA \times 2cof A$ (n°.72) on aura fin (C+B) $= 2fin \left(\frac{C+B}{2}\right) \times cof \left(\frac{C+B}{2}\right)$, & de même pour fin de C-B, ce qui changera notre premiere proportion dans la fuivante, après avoir divifé le premier rapport par 2; $fin \left(\frac{C+B}{2}\right) \times cof \left(\frac{C+B}{2}\right)$: $fin \left(\frac{C-B}{2}\right) \times cof \left(\frac{C-B}{2}\right)$: $tang \frac{1}{2}BC$: $tang \left(\frac{BD-CD}{2}\right)$. De plus à caufe que dans un triangle fphérique quelconque les finus des angles font entr'eux comme les finus des côtés oppofés, on aura fin C: fin B: fin AB: fin AC; donc addendo & detrahendo fin C + fin B: fin AC; fin AB + finAC: fin AB - fin AC. Préfentement fi l'on fubflitue à ces rapports leurs égaux indiqués aux art. 92, 93 & 96, la proportion deviendra celle-ci.

82 ASTRONOMIE

$$Sin\left(\frac{C+B}{2}\right) \times cof\left(\frac{C-B}{2}\right) : cof\left(\frac{C+B}{2}\right) \times fin\left(\frac{C-B}{2}\right)$$

:: $tang\left(\frac{AB+AC}{2}\right) : tang\left(\frac{AB-AC}{2}\right)$.

Multipliant cette proportion par celle que nous avons trouvée plus haut, on trouvera après avoir effacé ce qui se détruit.

 $Sin^2\left(\frac{C+B}{2}\right): fin^2\left(\frac{C-B}{2}\right):: tang \frac{1}{2} BC \times tang$ $\left(\frac{AB+AC}{2}\right): tang \left(\frac{BD-CD}{2}\right) \times tang \left(\frac{AB-AC}{2}\right).$ Enfin si l'on multiplie les antécédents de la portion alterne du premier Théorême par $tang \left(\frac{AB+AC}{2}\right)$ & les conséquents par $tang \left(\frac{BD-CD}{2}\right)$, on trouvera cette derniere proportion $tang \frac{1}{2} BC \times tang \left(\frac{AB+AC}{2}\right): tang \times \left(\frac{BD-CD}{2}\right)$ $\times tang \left(\frac{AB-AC}{2}\right): tang^2 \left(\frac{AB+AC}{2}\right):: tang^2 \left(\frac{BD-CD}{2}\right)$.

Donc puisque cette proportion & l'avant derniere ont un même rapport; en concluant du premier au dernier, on trouvera cette analogie.

 $Sin^2\left(\frac{C+B}{2}\right): fin^2\left(\frac{C-B}{2}\right):: tang^2\left(\frac{AB+AC}{2}\right): tang^2\left(\frac{BD-CD}{2}\right); & tirant les racines <math>fin\left(\frac{C+B}{2}\right): fin\left(\frac{C-B}{2}\right):: tang\left(\frac{AB+AC}{2}\right): tang\left(\frac{BD-AD}{2}\right):: tang\frac{t}{2}$ BC: $tang\left(\frac{AB-AC}{2}\right)$, par le même Théorême premier, d'où fuit évidemment la vérité de la premiere partie du Théorême.

On prouveroit par un calcul semblable que cos $\left(\frac{C+B}{2}\right)$: cos $\left(\frac{C-B}{2}\right)$: tang $\frac{1}{2}$ BC: tang $\left(\frac{AB+AC}{2}\right)$; toute l'adresse du calcul se réduiroit à disposer les deux

proportions que nous avons multipliéés l'une par l'autre, de maniere qu'on eût les quarrés des cosinus des quantités C + B& C - B. Ce qui ne souffre aucune difficulté, d'où suit la vérité du fameux Théorême de Néper dans l'un & l'autre cas. C. Q. F. D.

SCHOLIE.

181. Il est aisé de voir que ce Théorême sert à trouver en même temps les deux côtés d'un triangle sphérique quelconque, dans lequel on connoît les deux angles sur la base aussi connue. Il serviroit pareillement à résoudre le même cas de la Trigonométrie rectiligne, en substituant la base & la somme, ou la différence des côtés, à la place des tangentes de ces quantités. On remarquera de plus que notre démonstration amene encore deux Théorêmes qui méritent quelque attention.

Le premier peut s'énoncer ainsi.

Dans un triangle sphérique quelconque, le sinus de la demi-somme des angles est au sinus de leur demi-dissérence; comme la tangente de la demi-somme des côtés opposés est à la tangente de la demi-dissérence des segments de la base.

Et le second par cette autre analogie.

Le cofinus de la demi-somme des angles sur la base est au cosinus de la demi - différence des mêmes angles, comme la tangente de la demi-différence des côtés opposés est à la tangente de la demi-différence des mêmes segments de la base.

Il suit encore du Théorême, & de ce que dans un triangle rectiligne la somme des trois angles est égale à deux droits, que l'on aura ces deux analogies générales.

1°. Le sinus du demi-angle vertical est au cosinus de la demi-somme ou de la demi-différence des angles; comme la base ou le côté opposé à cet angle est à la différence ou à la somme des deux autres côtés; c'est-à-dire que sin ½ A: cos (C+B)::BC:AB + AC.

ASTRONOMIE 2°. Le cosinus du demi-angle vertical est au sinus de la demi-somme, ou de la demi-différence des angles opposés; comme la base est à la somme, ou à la différence des côtés opposés : c'est-à-dire que cos $\frac{1}{2}$ A : sin $\left(\frac{C-B}{2}\right)$: BC: AB + AC.

Enfin les deux analogies que nous a donné la démonstration de ce Théorême, donneront cette double analogie pour un triangle rectiligne quelconque, dans lequel

on considere les segments de la base.

La somme ou la différence des côtés est à la différence des segments de la base, comme le cosinus ou le sinus du demi-angle vertical est au sinus ou au cosinus de la demidifférence des angles sur cette base; c'est-à-dire que l'on aura

 $AB + AC : BD - CD :: cof ou fin \frac{1}{2} A : fin ou cof$

Théoreme

182. Dans tout triangle sphérique BAC, on aura

toujours ces deux analogies.

1°. Le sinus de la demi-somme des côtés qui comprennent un angle, est au sinus de leur demi-différence, comme la cotangente de la moitié de l'angle compris entre les côtés est à la tangente de la demi-différence des deux autres angles ou

Sin
$$\left(\frac{AB + AC}{2}\right)$$
: $\int in \left(\frac{AB - AC}{2}\right)$: cot $\frac{1}{2}$ BAC:

2°. Le cosinus de la demi-somme des côtés est au cosinus de leur demi-différence, comme la cotangente du demiangle compris entre les côtés est à la tangente de la demisomme des angles opposés; c'est-à-dire que

 $cof\left(\frac{AB+AC}{2}\right):cof\left(\frac{AB-AC}{2}\right)::cot^{\frac{1}{2}}BAC:tang\left(\frac{C+B}{2}\right).$

DÉMONSTRATION.

Dans le triangle DEF dont toutes les parties sont supplément de celles du triangle BAC, on aura par le Théorême précédent $fin\left(\frac{E+D}{2}\right)$: $fin\left(\frac{E-D}{2}\right)$:: $tang\frac{1}{2}$ DE: $tang\left(\frac{FD-FE}{2}\right)$. Pour découvrir ce que cette analogie devient au triangle BAC; soient a & b deux arcs de cercle qui représenteront, si l'on veut, les angles E & D; & soit $2r = 180^{\circ}$. Les suppléments de ces angles a & b seront 2r - a & 2r - b; & la demi-somme de ces suppléments sera $2r - \frac{a}{2} - \frac{b}{2}$, c'est $-\lambda$ dire, le supplément de la demi-somme de ces angles a & b. Donc $fin\left(\frac{E+D}{2}\right) = fin\left(\frac{AB+AC}{2}\right)$. On fera voir de même que $fin\left(\frac{E-D}{2}\right) = fin\left(\frac{AB-AC}{2}\right)$; ensin parce que $tang\frac{1}{2}$ supplément $tang\frac{1}{2}$

L'on démontreroit précisément de la même maniere que la proportion $cof\left(\frac{E+D}{2}\right)$: $cof\left(\frac{E-D}{2}\right)$: $tang\left(\frac{E}{2}\right)$:

SCHOLIE.

183. On voit à la seule inspection de ces deux analogies qu'elles servent à trouver en même temps les deux angles d'un triangle sphérique quelconque, dans lequel on connoît les deux côtés & l'angle compris. On F iii

voit de plus que la premiere analogie appliquée aux triangles rectilignes dans le cas semblable, donne l'ana-

logie ordinaire.

La somme des côtés est à leur dissérence, comme la tangente du demi-angle compris entre ces côtés est à la tangente de la demi-dissérence des angles opposés. Enfin l'on voit aussi que la seconde analogie n'a pas lieu dans les triangles rectilignes, parce que cot $\frac{1}{2}$ BAC devient égale à tang $\left(\frac{C+B}{2}\right)$, à cause que dans ces triangles la somme

des trois angles vaut nécessairement deux angles droits; ce qui ne peut avoir lieu pour les triangles sphériques. On pourroit encore ajouter ici des Théorêmes semblables à ceux qui sont énoncés dans les analogies du dernier Scholie; je laisse aux Commençants le plaisir de les trouver eux-mêmes.



le tous les cas possibles des Triangles iquangles. démontrées page 76 & suiv. Valeurs du Terme demandé. cot. 1 angle donné x fin. 1 différ. des côtés donnés fin. demi-somme des mêmes côtés cot. $\frac{1}{3}$ angle \times cof. demi-différence des côtés cos. demi-somme des côtés es sinus des côtés : : les sinus des angles opposés. nalogie commune ; mus des angles opposés. ang. demi-différ. des angles x fin. demi-som. côtés donnés fin. demi-différence des côtés donnés cles opp. aux côtés donn. 🗙 cos. demi-som, des côtés donn. demi-différence des mêmes côtés donnés. tang. ½ côté donné × fin. ½ différ. des angles donnés fin. 1 fomme des angles donnés tang. 1/2 côté donné × cos. 1/2 différ. des angles donnés cos: 1/2 fomme des angles donnés les sinus des angles : : les sinus des côtés opposés. analogie commune; côtés opposés. fom. angles op. aux côtés don. Xtang. 1 diff. côtés donnés fin. 1 différ. ang. opp. aux côtés donnés es opposés aux côtés donnés $\times tang. \frac{1}{2}$ somme des côtés ffér. des angles opposés aux côtés donnés laire sur le côté adjacent à l'angle cherché. tang. 1 somme x tang. 1 differ. côtés tang. 1 base seg. adj. x cotang. côté adjacent. un angle quelconque du triangle, dont toutes les parties lles du Triangle dont les trois angles sont donnés.

CHAPITRE TROISIEME.

De la Réfolution Graphique ou Géométrique des Triangles sphériques quelconques.

Observation sur la nature de ces Solutions.

184. LES GÉOMETRES font ordinairement peu de cas des Solutions Graphiques ou Géométriques, furtout depuis l'invention des Logarithmes; attendu la simplicité dont les solutions numériques sont devenues sufceptibles par ce moyen, & qu'on obtient d'ailleurs une précision beaucoup plus géande; parce que dans les constructions dont nous parlons, cette précision dépend à la fois de l'adresse de celui qui construit, & de la bonté des instruments avec lesquels il opere. J'aurois donc supprimé cette partie sans les considérations suivantes.

1°. Les folutions Géométriques quoique peu exactes pour les raisons qu'on vient d'exposer, n'en sont pas moins rigoureuses aux yeux de l'esprit, étant appuyées sur les vérités les plus connues de la Géometrie. 2°. Il est des cas où l'on n'a pas besoin de toute la précision du calcul; comme lorsqu'il s'agit d'orienter un plan ou une allée par quelques observations faites à la hâte, ce qui peut avoir lieu assez souvent dans la Gnomonique, pour se guider à une opération plus parfaite; ces opérations étant d'ailleurs très-commodes par la facilité de les pratiquer. 3°. Il y a dans l'Astronomie des Théories sondées sur ces solutions: on peut les employer avec succès dans certaines pratiques du pilotage. Enfin elles peuvent

guider dans un calcul où l'on craindroit de se tromper ; & si l on y applique l'analyse algébrique, on écouvre un très-grand nombre de nouvelles solutions qui éclairent cette partie, & conduisent à des solutions très-élégantes d'Astronomie pratique, lesquelles seroient devenues trèscompliquées par d'autres méthodes; comme nous tâche rons de le prouver par des applications à différents Problêmes. Ces formules comparées avec les folutions synthétiques font voir des différences remarquables entre la synthese & l'analyse; elles servent à exercer les Commençants sur cette partie, en leur donnant le moyen de trouver des solutions déduites des considérations Géométriques. J'ajouterai encore que ces formules se trouvent démontrées d'une maniere bien plus simple & bien plus élégante, lorsque les calculs sont appuyés sur une construction Géométrique que par des substitutions purement algébriques; ce que l'on reconnoîtra aisément, si l'on compare mes folutions avec celles que M. de la Caille a donné des mêmes formules.

PROBLEME I.

185. Connoissant les deux côtés AB, AC (fig. 17.) d'un triangle sphérique BAC & l'angle A qu'ils comprennent; trouver 1°, un des angles sur la base; 2°, cette base ou le troisseme côté BC.

SOLUTION.

Sur le plan du cercle ABRDr(fig. 17) soit pris l'are AB égal à l'un des côtés donnés de l'angle BAC; & soient tirés au centre G les rayons AG & BG, par lequel soit encore mené le diametre rGR perpendiculaire au rayon AG; soient aussi pris de part & d'autre du point A les arcs AL, Al chacun égal au côté donné AC, & soit tirée par les extrémités de ces arcs la corde Ll. Soit de plus fait au centre G l'angle DGR égal à l'angle donné BAC; ensin ayant abaissé du point D la perpendiculaire Dd au

diametre Rr, si l'on prend CH quatrieme proportionnelle aux lignes rG, dG, lH, le point C sera, comme on l'a vu (n°. 161) la projection de l'angle C. Cela posé, pour avoir l'un des angles, B par exemple; du point trouvé C on menera au rayon GB la perpendiculaire fCXF; ensuite ayant mené le diametre MGm perpendiculaire au rayon GB, l'on sera Xf:XC::GM:Gn; par le point n ainsi déterminé, l'on menera la ligne nNperpendiculaire à GM & terminée à la circonférence en N, l'arc MN sera la mesure de l'angle B. L'angle, C se trouveroit, par une opération absolument semblable, en prenant AC sur le plan du cercle ABRa au lieu de l'arc AB. C. Q. F. 1°. T.

2°. Pour avoir le troisieme côté BC, il est visible qu'il est égal à l'un des arcs BF ou Bf; puisque les arcs Bf, BC, BF sont tous d'un même nombre de degrés étant tous compris entre le même point B & un petit cercle perpendiculaire au rayon GB. C.Q. F. 2°. T.

PREMIER SCHOLIE.

186. La démonstration de cette construction est une suite évidente de la nature de la projection dont on se sert ici, & que nous avons déja expliqué au nº.161. Si l'on ne veut pas recommencer l'opération pour trouver l'angle C, on pourra le découvrir aisément de la maniere suivante que nous ne ferons qu'indiquer, pour ne point trop multiplier les figures. Par les extrémités L, F des arcs AL, BF respectivement égaux aux côtés AC & BC, l'on menera les tangentes de ces arcs terminées aux rayons AG & BG prolongés autant qu'il sera nécessaire. De ces points comme centre avec les mêmes tangentes comme rayons, l'on décrira deux arcs de cercle qui se couperont en un point duquel on tirera à ces mêmes centres les rayons qui feront entr'eux un angle égal à l'angle C. Cette construction est une suite évidente de ce que l'angle de deux plans est le même que celui qui

est formé par deux lignes perpendiculaires à l'intersection commune, comme le sont ici les tangentes des arcs AC & BC.

SECOND SCHOLIE.

187. Ayant pris comme ci-devant les arcs AL, Al chacun égal au côté AC, on peut encore trouver la projection de l'angle C de la maniere suivante, sans employer les proportionnelles. Pour cela du point H comme centre avec le rayon HL, on décrira un demicercle Lcl; au même point H avec le rayon HL, on fera un angle LHc égal à l'angle donné BAC; & du point c où le rayon He coupe la circonférence, on abaissera la perpendiculaire cC au diametre lL, & le point C sera la projection cherchée de l'angle C du triangle BAC. Si l'angle en A est obtus, le point C tombera sur Hl; s'il est aigu, le même point tombera sur HL: on peut aussi trouver l'angle B avec la même facilité en prenant Cx = CX fur la ligne lH prolongée s'il est nécessaire; & tirant du point c au point x la ligne cx qui donnera Pangle cxL ou cxl égal à l'angle ABC.

Pour concevoir la raison de cette construction, il suffira de jetter les yeux sur la figure 16, dans laquelle on voit que l'angle CHL est égal à l'angle BAC, puisque les lignes CH & HL sont toutes deux perpendiculaires à l'intersection commune AG des plans GAB, GAC; ainsi l'angle cHL est le même que l'angle CHL. De même on voit aussi que dans le triangle CXc rectangle en c, les lignes cX & CX étant toutes deux perpendiculaires à l'intersection GB des plans BGC, BGA, l'angle qu'elles forment entr'elles, est le même que l'angle ABC. Or par notre construction le triangle rectangle cCx de la figure 17 est parsaitement égal au triangle CcX de la figure 16; donc l'angle x est aussi égal

de part & d'autre.

TROISIEME SCHOLIE

188. En considérant la figure 17 avec attention, on remarquera qu'un triangle quelconque ABC en détermine trois autres que l'on peut regarder comme ses correspondants; savoir baC, BaC, bAC; chacun desquels a toujours un angle commun ou égal à l'un des angles du triangle BAC, & deux angles suppléments des deux autres du même triangle; ainsi que deux côtés suppléments de ceux de même dénomination avec un côté égal, savoir celui qui est opposé à l'angle égal.

Ces triangles renferment toutes les variétés dont le problème peut être susceptible à l'égard des données; & pour mieux entendre la construction de chaque cas particulier, on peut s'exercer à appliquer chaque solu-

tion à chacun de ces triangles.

PROBLEME II.

189. Connoissant dans un triangle sphérique quelconque BAC deux angles A & B avec le côté adjacent AB, trouver 1°, les deux autres côtés; 2°, le troisseme angle.

SOLUTION.

Ayant pris sur le cercle ARDr (fig. 17) l'arc AB égal au côtédonné, & tiré au centre G les rayons AG & BG; on élevera les lignes Gr, GM respectivement perpendiculaires à ces mêmes rayons: on prendra ensuite les arcs MN, RD respectivement égaux aux angles en B & en A; puis après avoir tiré les sinus Nn, Dd; avec les demi-axes GB, Gn; GA, Gd, on tracera les demi-ellipses Bnb, Ada, lesquelles se couperont dans un point C qui sera la projection de l'angle C du triangle sphérique BAC. Par ce point C on menera les cordes lCL, fCF perpendiculaires aux rayons GA & GB, ce qui donnera les arcs AL, Al égaux au côté AC,& les arcs BF, Bfégaux au côté BC. C. Q. F. 1°. T.

2°. Connoissant les côtés AC & BC, on déterminera l'angle C par l'une ou l'autre des solutions indiquées au problême précédent. C. Q. F. 2°. T.

PROBLEME III.

190. Connoissant deux côtés quelconques AB, AC d'un triangle BAC & l'un des angles opposés à ces côtés, trouver 1°, le troisseme côté; 2°, les deux autres angles.

PREMIERE SOLUTION.

Supposons que les côtés connus sont AB, AC avec l'angle B; & de plus que l'on sait de quelle espece est l'angle A compris entre ces côtés connus. On prendra d'abord sur le plan du cercle ARBr un arc AB égal au côté donné AB, & l'on tirera les rayons GA & GB. Par Gl'on menera la perpendiculaire MGm, au rayon GB sur laquelle on prendra Gn égale au cosinus de l'angle B, vers M si l'angle BAC est obtus, ou Grégale au même cosinus vers m si l'angle BAC est aigu; & sur les axes Bb, nv on tracera l'ellipse Bnbv. Ensuite on prendra sur la circonférence du cercle ABar de part & d'autre du point A les arcs AL, Al chacun égal au côté donné AC, & l'on tirera la corde Ll qui coupera l'ellipse Bnbv en deux points C, C' qui serviront à déterminer le troisieme côté BC, en menant par ces mêmes points les lignes fCX, oC'x' perpendiculaires au rayon GB, lesquelles donneront les arcs Bf & Bo égaux au troisieme côté, selon que l'angle A opposé sera obtus ou aigu. C. Q. F. 1°. T.

2°. Pour avoir l'angle A, ayant décrit le demi-cercle lKL sur la corde Ll comme diametre, & tirées les ordonnées Cc, C'c' on menera du point H les lignes Hc, Hc' lesquelles donneront les angles LHc, LHc' égaux à l'angle A selon qu'il doit être obtus ou aigu. L'angle C se trouvera par la construction indiquée au n°. 186.

C. Q. F. 20. T.

SECONDE SOLUTION.

Si l'on suppose que les côtés connus sont AC & BC avec l'angle B opposé au côté AC, l'on pourra trouver encore une autre solution qui ne sera pas plus compliquée que la précédente. On prendra d'abord un point B quelconque sur la circonférence du cercle ABRa, lequel sera le sommet de l'angle B. On tirera par ce point & le centre G le diametre BGb, auquel on menera le diametre MGm qui lui soit perpendiculaire; sur lequel on prendra nG égal au cosinus de l'angle donné B; puis ayant pris de part & d'autre du point B les arcs BF, Bf égaux au côté donné BC, & tiré la corde Ff, on sera cette proportion MG: nG: : fX: XC, ce qui déterminera le point C sur le plan du cercle ARar, lequel est visiblement la projection de l'angle C.

Par le centre G & le point C l'on menera le rayon GCP; & sur la ligne GC comme diametre, on décrira un cercle : enfin du centre G avec un rayon GH égal au cosinus du côté donné AC, l'on décrira une portion de cercle qui coupera le dernier en deux points H, h, par lesquels on menera les lignes GHA, Gha qui détermineront le troisieme côté demandé AB, ou aB selon que l'angle inconnu opposé au côté connu BC doit être obtus ou aigu. On pourroit aussi trouver le point C par une construction absolument la même que celle qui a été expliquée au n°. 187; en décrivant un demi-cercle sur la corde fF, & tirant au point X un rayon qui fit avec fX un angle égal à l'angle B, par l'extrémité duquel on abaisseroit une perpendiculaire à la même corde fX, laquelle détermineroit le point C sans y employer de proportionnelles. Les angles en A & en C se détermineroient comme au premier Problême. C. Q. F. T.

PROBLEME IV.

191. Connoissant deux angles quelconques A & B

d'un triangle BAC avec le côté AC opposé à l'un de ces angles, trouver 1°, le côté opposé à l'autre angle; 2°, le troisieme côté; 3°, le troisieme angle. (fig. 17)

SOLUTION.

D'un point A quelconque du cercle ABRa soit mené le diametre AGa auquel on tirera le diametre rGR qui lui soit perpendiculaire. De part & d'autre du même point A soient pris les arcs AL, Al chacun égal au côté donné AC, & soit tirée la corde Ll. Sur cette corde. comme diametre, soit décrit le demi-cercle lKL; & du point H soient menés les rayons Hc, Hc' qui fassent avec LH un angle égal à l'un des angles donnés A, selon que ce même angle est obtus ou aigu. Des points c, c' soient abaissées les perpendiculaires cC, c'C', lesquelles détermineront les points c, c' qui sont les projections de l'angle C ou C'. Ensuite des points c, c' soient menées les lignes cx, c'x' qui fassent avec les ordonnées Cc, C'c' les angles Ccx, C'c'x' égaux au complément de l'angle donné B. On a vu (au n°. 187) que la ligne Cx est égale à CX dont la position détermine le côté AB&le côté BC. Pour la trouver, soit encore tirée la ligne GCP, & sur CG soit décrit un cercle GHCh, enfin du point C comme centre, soit décrit avec un rayon = Cx une portion de cercle qui coupera ce dernier en deux points X qui détermineroit le côté AB en menant lerayon GXB, & la corde fCXF menée par le point X, & le point C donnera les arcs Bf, BF chacun égal au troisieme côté; le troisieme angle se trouveroit toujours par la construction indiquée au n°. 186. C. Q. F. T.

SCHOLIE.

192. Si l'angle A est aigu, ainsi que l'angle B, le point X trouvé dans le quart de cercle AGr donnera le côté AB qui servira pareillement à trouver le côté BC. Il n'est pas moins visible que si l'on imagine un cercle

décrit sur le rayon C'G, dans lequel soit inscrit la ligne C'x', on aura encore deux solutions du même problème, selon que l'angle A du triangle BAC sera aigu, & l'angle B obtus, ou que les angles en A & B seront aigus, & l'angle en C obtus. Nous n'avons point tiré toutes ces lignes sur la figure dans la crainte de la rendre trop consuse.

PROBLEME V.

193. Connoissant les trois côtés d'un triangle sphérique quelconque BAC, trouver un angle quelconque du même triangle.

PREMIERE SOLUTION.

Ayant pris sur le plan du cercle ARa l'arc AB égal à l'un des côtés donnés, & tiré des extrémités A, B de cet arc les rayons AG, BG; on prendra de part & d'autre du point A les arcs AL, Al égaux au côté AC & les arcs Bf, BF égaux au troisieme côté BC, puis on tirera les cordes Ll, Ff qui se couperont dans un point C, lequel sera la projection de l'angle C. Enfin ayant élevé aux rayons GA & GB par le centre G les perpendiculaires rGR, mGM, on cherchera une quatrieme proportionnelle Gn, aux lignes fX, CX, MG; & par le point n qu'elle déterminera sur MG, l'on menera la perpendiculaire nN terminée à la circonférence en N,ce qui donnera l'arc MN égal à la mesure de l'angle B; pareillement on cherchera une droite Gd quatrieme proportionnelle aux lignes lH, CH, rG, laquelle déterminera sur rG un point d, par lequel on élevera aussi la perpendiculaire dD qui donnera l'arc RD égal à l'angle en A; l'angle C se trouveroit par une construction semblable, en prenant le côté AC fur la circonférence au lieu du côté AB. C. Q. F. T.

SECONDE SOLUTION.

Si l'on ne veut pas se servir de proportionnelles, ayant trouvé comme ci-devant le point C par l'intersection des

PROBLEME VI.

194. Connoissant les trois angles d'un triangle, trouver chacun des trois côtés.

SOLUTION.

On fera un triangle DEF (fig. 11.) dont les trois côtés soient suppléments des angles du triangle donné; ensuite par l'une des constructions du problème précédent on cherchera les angles de ce nouveau triangle, lesquels seront les suppléments des côtés que l'on demande. C. Q. F. T.

Scholie général pour les solutions précédentes.

195. On voit que les six derniers Problèmes donnent la solution Géometrique de tous les cas des triangles sphériques obliquangles. Les constructions peuvent également s'appliquer aux triangles rectangles, & n'en deviennent que plus simples. Nous nous sommes dispensés de démontrer chaque solution en particulier, parce qu'elles se déduisent toutes comme autant de corollaires de la construction générale des projections ortographiques, expliquées ci-devant au n°.161. & développées sur la figure 16, dont l'intelligence bien supposée donne toutes les notions qui pourroient devenir nécessaires pour une démonstration complette de nos solutions. Nous ajouterons encore quelques problèmes relatifs à cette espece de projection qui est celle dont on fait le plus d'usage en Astronomie.

PROBLEME VII.

PROBLEME VII.

195. Connoissant l'ellipse qui est la projection ortographique d'un grand cercle, trouver sur le plan de projection l'apparence des poles de ce même grand cercle; & réciproquement, ayant les poles projettés d'un grand cercle, trouver l'ellipse qui est la projection de ce grand cercle. (fig. 19.)

SOLUTION.

Imaginons que la droite Aa nous représente le plan du grand cercle de la sphere, auquel se fait la projection ortographique de tous les points de la surface sphérique; & que Pp perpendiculaire à GL est l'axe du cercle à projetter, lequel sera par conséquent représenté par GL. Il est de plus évident que le cercle ABab qui passe par les poles P, p du cercle à projetter, sera perpendiculaire au plan de projection. Cela posé, si l'on abaisse les perpendiculaires Pa, Gg, il est aisé de voir que a sera la projection du pole P, & g sera celle de l'extrémité G du diametre GL du cercle à projetter : mais à cause de l'angle droit GCP, l'angle GCA est complément de l'angle aCP qui désigne l'élevation du pole sur le plan de projection. D'où il suit que la distance Co de la proiection du pole P d'un grand cercle C, est égale au cosinus de l'élevation du pole sur le plan de projection; ou; ce qui revient au même, au sinus de l'élévation du cercle à projetter sur le même plan de projection; & le demi petit axe de l'ellipse qui est la projection de ce cercle, est égal au sinus de l'élevation du pole sur le plan de projection. C. Q. F. T. & D.

PROBLEME VIII.

196. Trouver les dimensions de l'ellipse qui est la projection ortographique d'un petit cercle de la sphere. (fig. 19.)

SOLUTION.

Que la ligne MON représente le diametre du petit cercle dont on demande la projection ortographique. Cette ligne MN étant perpendiculaire à l'axe Pp, le petit cercle qu'elle représente sera parallele au cercle GL dont l'axe est Pp. Cela posé, des points M, O, N soient abaissées les perpendiculaires Mm, Oo, Nn à la ligne Aa; il est visible que le point o sera le centre de l'ellipse qui doit être la projection du petit cercle MN parallele à GL, & que mn sera le petit axe de cette même ellipse. Cela posé, à cause des triangles semblables CP. COo on aura CP: CO: : Co. c'est-àdire, le rayon est au sinus de la distance du petit cercle au grand cercle qui lui est parallele, comme le cosinus de la hauteur du pole sur le plan de projection est à la distance Co du centre o de l'ellipse à décrire au centre C. Les triangles femblables GCg, MOR donnent aussi GC: Cg:: MO: OR ou om = on. C'est-à-dire, le sinus total est au sinus de l'elévation du pole sur le plan de projection, comme le sinus de la distance du petit cercle au pole est au demi petit axe de l'ellipse à décrire, & dont le grand axe sera visiblement égal à MN. On peut aussi trouver le point m, en prenant Cm égal au sinus de la différence des arcs MG, BG. Ce qui suffit pour décrire l'ellipse demandée. C.Q.F.T.

Application des derniers Problèmes aux projections dant on fait usage dans la Théorie des Eclipses.

197. La Terre étant à une distance prodigieuse du Soleil, tous les rayons qui viennent de cet astre à notre globe peuvent être regardés comme paralleles; & si l'on imagine un plan perpendiculaire au rayon mené du centre du soleil au centre de la terre, ce plan qui coupera la sphere en deux parties égales, représentera le disque de

la terre applatie vu du soleil; il sera aussi celui qui sépare l'hémisphere éclairé de l'hémisphere obscur; & enfin tous les points de l'hémisphere exposé au soleil seront projettés ortographiquement sur ce même plan. Cela posé; si P, p représentent les poles du monde, la ligne GL défignera l'équateur; le petit cercle MN sera un parallele dont GM est la latitude Géographique. Le cercle ABab sera le cercle que les Astronomes appellent méridien universel, la ligne BC désignera le rayon qui vient du centre du soleil au centre de la terre, & par conséquent l'arc BG sera la déclinaison du soleil. La ligne ACa fera une ligne perpendiculaire au plan du cercle Bcb, sur laquelle se projette l'axe de l'écliptique aux folftices, & qui fait avec ce même axe un angle égal à l'obliquité de l'écliptique aux points équinoxiaux. ACa représentera le cercle sur lequel tous les points vus du soleil se projettent ortographiquement : aP sera la hauteur du pole sur le disque éclairé; qui est égale, comme on le voit, à la déclinaison du soleil. D'après toutes ces définitions, fi l'on veut tracer l'ellipse qui est la projection du parallele MN, il est évident que le problème est précisément le même que nous venons de résoudre au dernier article; & les analogies que nous avons données pour trouver le centre o de l'ellipse à décrire & son demi petit axe se réduiront aux deux suivantes: Le rayon est au sinus de la lacitude géographique du parallele, comme le cosinus de la déclinaison du soleil est à la distance Co; & ensuite le sinustotal est au sinus de la déclinaison du soleil, comme le cofinus de la latitude géographique du parallele est au demi petit axe de l'ellipse qui est la projection de ce même parallele.

198. Comme ces solutions graphiques se rencontrent souvent dans l'Astronomie, particuliérement dans la détermination des passages des planetes sur le disque du soleil, j'ajouterai ici la maniere de tracer sur le disque éclairé le parallele d'un lieu dont la latitude est connue;

d'après ce que nous venons de démontrer.

Soit AGa Q (fig. 20) le cercle sur lequel se doit faire la projection. Par un point A quelconque de la circonférence soit mené le diametre Aa, & soit pris de part & d'autre de ce point les arcs AP, Ap égaux à la déclinaison du soleil pour le temps où l'on demande la projection. Soit tirée la corde Pp qui coupera le diametre Aa dans un point a; ce point sera visiblement la projection du pole P. Soit aussi mené au point P le rayon CP, auquel on élévera le diametre ÆCQ qui lui foit perpendiculaire, & qui représentera l'équateur; des points Q, Æ on prendra les arcs ÆL, Ql égaux à la latitude du lieu; vers A, si elle est de même dénomination que la déclinaison du foleil, & l'on tirera la corde Ll, qui coupera le diametre Pp' dans un point K, par lequel on menera Hh parallele à Pp; ce qui donnera le centre de l'ellipse à décrire en O. Enfin l'on prendra CN égal au finus de la différence des arcs AP, ÆL, & ON sera le demi petit axe de l'ellipse demandée, dont le grand axe Mm est égal à Ll; ayant de plus pris On=ON, sur les axes Mm. Nn, on décrira une ellipse MNmn qui sera la projection du parallele donné pour le jour où la déclinaison du soleil est égale à l'arc AP. Cette ellipse étant tracée touchera le cercle AGaQ dans deux points G, I: si l'on tire la ligne GI qui se trouvera perpendiculaire au rayon CA; l'arc GNI réduit en heures, minutes & secondes de temps, désignera la durée du jour pour le parallele au temps où la déclinaison est égale à l'arc AP.

199. On peut aussi trouver aisément sur le même plan la projection de l'équateur. Pour cela, des extrêmités Æ, Q du diametre ÆQ qui représente l'équateur, on n'a qu'à abaisser les perpendiculaires ÆS, Qs, & sur les axes Bb, Ss décrire l'ellipse BSbs qui sera la projection de l'équateur terrestre vu du soleil au temps

où la déclinaison estégale à l'arc AP.

200. Enfin l'on peut encore trouver sur le même plan la projection de l'écliptique, ainsi que les points équinoxiaux. Pour y parvenir, on fera réflexion que l'axe de l'équateur faisant toujours avec l'axe de l'écliptique un angle égal à l'obliquité de l'écliptique; le pole P décrira autour de l'axe de l'écliptique la circonférence d'un petit cercle, dont le rayon est égal au sinus de cette même obliquité, lequel petit cercle est la base d'un cône dont la hauteur est égale au cosinus de cette même obliquité, qui est aussi l'axe de l'écliptique. Cela posé, pour avoir cet axe; sur la ligne Comme diametre, on décrira un demi-cercle CV, dans lequel on inscrira une ligne CV égale au cosinus de l'obliquité de l'écliptique; & tirant la ligne VCr, on aura visiblement l'axe de ce même grand cercle. De plus à cause que le soleil est toujours dans le plan de l'écliptique, il est visible que ce grand cercle doit être représenté par une ligne droite; tirant donc ECT perpendiculaire à l'axe RCr de l'écliptique, cette ligne sera la projection de ce cercle, & les points Y, a où elle coupe l'ellipse BSbs, seront les points équinoxiaux. Enfin si par le point Y on fait passer l'ordonnée fYF perpendiculaire au diametre Bb, elle déterminera l'arc aF égal à l'ascension droite du soleil; & si l'on mene encore par le même point la ligne YD, qui soit perpendiculaire au diametre ECT, l'arc rD fera la mesure de la longitude du soleil. On pourroit aussi trouver avec la même facilité l'apparence des points solstitiaux sur l'équateur & sur l'écliptique. Mais nous n'infisterons pas plus long-temps sur cette partie, il nous suffira de faire voir avec quelle facilité on peut appliquer les projections ortographiques aux principaux problèmes de l'Astronomie sphérique. Nous observerons encore que l'on ne s'est pas formé de ces constructions une idée affez juste parmi quelques Astronomes. Les uns rejettent absolument ces constructions comme trop peu exactes; les autres les employent avec trop de G iii

confiance. L'usage qu'il nous paroît qu'on en devroit faire, c'est celui qu'on fait en général de toutes les figures de Géometrie qui ne servent qu'à guider l'esprit dans la recherche des formules numériques que l'on peut trouver, en appliquant à ces constructions l'analyse algébrique ou les regles générales de la Trigonométrie. Dans cette vue nous ajouterons encore quelques corollaires sur les problèmes précédents pour mieux éclaircir la Théorie des projections.

COROLLAIRE I.

201. Il suit du dernier problème que pour déterminer sur une ellipse quelconque qui est la projection d'un grand cercle un arc d'un nombre quelconque de degrés en commençant d'un point donné sur cette ellipse; il n'y a qu'à abaisser de ce point une perpendiculaire au grand axe prolongée jusqu'à la circonférence du cercle décrit sur ce grand axe comme diametre, & ensuite prendre sur la circonférence de ce même cercle, en commençant du point où cette ordonnée coupe la circonférence, un arc égal au nombre de degrés donnés; puis abaisser de son extrêmité une nouvelle ordonnée au grand axe de l'ellipse, laquelle déterminera sur la circonférence de l'ellipse un arc du nombre de degrés donné. (fig. 21).

COROLLAIRE II.

202. Si l'arc donné est de 90°; ayant abaissé du point donné une perpendiculaire à l'axe de l'ellipse, on prendra sur le même axe de l'autre côté du centre une ligne égale au sinus de l'arc entre l'extrémité de l'axe la plus proche du point donné, & la perpendiculaire ou l'ordonnée qui passe par le point donné. Par exemple, pour déterminer un arc de 90° sur l'ellipse ACda à partir du point C, on n'aura qu'à prendre la ligne Ga égale au sinus lH de l'arc Al = AC, terminé à l'or-

donnée qui passe par le point donné, & ensuite par le point λ , ainsi déterminé, élever la perpendiculaire $\lambda l'$ qui donnera sur cette ellipse l'arc Cl' de 90°. De même en prenant sur le demi grand axe Gb de l'ellipse BCb la ligne $G\phi$ égale au sinus fX de l'arc BF = BC, & élevant la perpendiculaire $\phi f'$, on aura sur cette même ellipse l'arc Cf' de 90°.

COROLLAIRE III.

203. Il suit, de ce qui précede, qu'il est présentement fort aisé de trouver sur le plan du cercle ABRar la mesure de l'angle C ou BCA; car un angle sphérique quelconque ayant pour mesure l'arc de grand cercle compris entre ses côtés & décrit de son sommet comme pole, il est visible que tout se réduit à tracer l'ellipse Q g q qui est la projection du grand cercle dont le pole est en C; ce qui se fera de la maniere suivante. Ayant tiré par le point C & le centre G le diametre PCGp, on lui menera par les points G, C les perpendiculaires QGq, G'Cg'; ensuite on prendra sur Gp une partie GS égale à G'C qui est le sinus d'élévation du point C sur le plan de projection; & cette ligne sera le demi petit axe de l'ellipse qui est la projection du grand cercle dont le pole est en C. Donc les points l', f'où cette ellipse coupe les ellipses Ada, Bnb détermineront l'arc f' l' dont le correspondant \(\beta_2 \) sur le cercle ABRr compris entre les ordonnées 2A, 84 sera la mesure de l'angle en C.

COROLLAIRE IV.

204. Il est encore aisé de voir que pour trouver la mefure de l'angle en C, on n'a pas besoin de tracer l'ellipse qui est la projection du grand cercle dont cet angle est le pole. Car ayant déterminé comme ci-devant les points l', f' sur les ellipses ACa, Bnb; si de ces points l'on abaisse au diametre QGq perpendiculaire à GCP, les Give ordonnées $l'\Lambda$, $f'\Phi$; leurs prolongements jusqu'à la circonférence du cercle AR ar détermineront l'arc β_{γ} égal à la mesure de l'angle en C.

PROBLEME IX.

205. Trouver sur la surface du cercle ABRr, 1º, la projection de l'arc As abaissé de l'angle A perpendiculairement au côté opposé BC; 2°, la grandeur des segments Bs, Cs du côté BC; 3°, les segments de l'angle BAC; 4°, la valeur de la perpendiculaire As. (sig. 21).

SOLUTION.

Puisque l'arc dont on cherche la projection, appartient à un grand cercle de la sphere qui passe par le point A, il est visible que la ligne AGa sera le grand axe de l'ellipse qui doit en être la projection. De plus, à cause que ce cercle est supposé perpendiculaire au côté BC, il doit passer par le pole de ce même arc BC; & par conséquent l'ellipse demandée doit aussi passer par la projection de ce pole. Or en prenant sur le rayon Gm une partie GZ= Nn, le point Z sera le pole de l'arc BC (n°. 195); donc ce point sera un de ceux de l'ellipse à décirire. Je mene donc par ce point Z une ligne ZZ perpendiculaire au diametre Aa, & je la prolonge jusqu'à ce qu'elle rencontre le cercle ARar en un point 6. Je prends fur RG une ligne Go quatrieme proportionnelle aux lignes θζ, ζΖ, RĞ; & je décris sur les demi-axes GA & Gp l'ellipse Aspa qui est la projection demandée du cercle perpendiculaire à BC. C. Q. F. 10, T.

2°. Par le point δ où cette ellipse coupe le côté BC, je mene la perpendiculaire νδωμ au rayon GB, & les arcs Fμ, Bμ sont les segments du côté BC. C. Q. F. 2°, T.

3°, Si par le point p on éleve la perpendiculaire po au rayon GR, les arcs Ro, Do seront les mesures des segments BAS, CAS de l'angle BAC. C.Q.F. 3°, T.

4°. Enfin si par le point s'on tire l'ordonnée esta

perpendiculaire au rayon GA, l'arc A, sera la valeur de la perpendiculaire As. C. Q. F. 4°, T.

PREMIER SCHOLIE.

206. Si l'on demandoit de déterminer la projection du cercle qui divise l'angle BAC en deux également, on la trouveroit par une construction absolument semblable; en prenant sur le rayon GR une ligne Gk égale au cosinus de la moitié de l'angle BAC; & décrivant une ellipse sur les demi-axes GA & Gk: on voit de plus que la construction expliquée au n°, 202, donneroit de la même maniere la solution du problême, en supposant que l'on ait abaissé une perpendiculaire de l'angle C, sur le côté AB prolongé autant qu'il seroit nécessaire. Ensin l'on voit dans la construction du dernier problême que l'arc Ro est égal à l'arc As perpendiculaire au côté BC, à cause que les arcs AR, no de 90° chacun ont une partie commune nR.

SECOND SCHOLIE.

207. Cette construction nous conduit naturellement à une démonstration fort simple & fort élégante d'une des fameuses analogies de Néper, telle à peu près qu'elle se trouve dans son Traité intitulé Logarithmorum mirisci Canonis Constructio. Ayant déterminé toutes les parties dont on vient de parler par la méthode que nous venons d'expliquer, soit élevée à l'extrémité A du diametre Aa la perpendiculaire indéfinie An (fig.22); il est clair que si du point B comme pole on décrit sur la surface de la sphere un petit cercle dont le rayon circulaire soit égal à l'arc BC, ce cercle passera par les points L, C, c, l: De plus soient encore menées par les points C, c les droites FCf, waco paralleles à la tangente AK; il est visible que l'arc Af sera égal à l'arc AC, & que Ao sera égal à l'arc Ac qui est la dissérence des segments As, sC formés sur ce même côté AC par la

perpendiculaire Bs. Cela posé, si l'on tire encore du point a par les points L, l, f, o, les droites $aL\Lambda$, $al\lambda$, afK, aok prolongées jusqu'à la tangente An; il est aisé de voir que les quatre points A, A, K, k appartiennent à la circonférence d'un cercle décrit sur le plan représenté par AA, & tangent à la sphere en A, lequel cercle est la base d'un cône oblique qui a son sommet au point a. Pour le démontrer, il suffira de prouver que la fection du cône qui auroit pour base le cercle décrit fur le diametre l L par le plan AA, est anti-parallele à cette même base; car on fait voir dans tous les traités de sections coniques que cette section est un cercle. Or c'est ce qui arrive ici. Car l'angle Ana étant formé par une tangente & par une corde, aura pour mesure la moitié de la différence des arcs AFa, AfL compris entre ses côtés; mais AL =AI, donc AFa - AfL = AFa—AFI=aI=aL; or la moitié de ce dernier arc est précisément la mesure de l'angle al L; donc les triangles al L, an a font semblables; donc le cône est coupé anti-parallélement à sa base, & par conséquent le cercle décrit sur lL sera projetté en cercle sur le plan AA; donc enfin les sécantes intérieures donneront AK: AA: Ax: Ak, c'est-à-dire, la tangente de la demi-base AC est à la tangente de la demi-somme des côtés AB, BC; comme la tangente de la demi-différence des mêmes côtés est à la tangente de la demi-différence des segments de cette même base.

Pour se convaincre de l'identité des deux dernieres proportions, on sera attention que si l'on regarde le diametre Aa comme rayon, les lignes dont on vient de parler, seront les tangentes des angles au point a. D'ailleurs ces angles Aaa, Aak, Aak, Aaa ayant leur sommet à la circonférence du cercle ALa, ont pour mesure la moitié des arcs compris entre leurs côtés. Or l'arc Af par construction est égal à la base AC du triangle sphérique BAC; l'arc AL est égal à la somme

des côtés AB + BC, & Al est égal à la différence des mêmes côtés; enfin puisque les arcs Ac, Ao sont d'un même nombre de degrés étant compris entre plans paralleles AA, 40, il est clair que Ao sera la différence des segments de la base. C. Q. F. D.

TROISIEME SCHOLIE.

208. On voit par ce qu'on vient de démontrer que nous avons employé ici deux projections; l'une ortographique de toutes les parties du triangle sur le plan du cercle ALa; l'autre sur le plan représenté par AK, dans laquelle on suppose l'œil placé au point a, qui peut être pris pour l'un des poles de la sphere, ce qui a fait nommer cette espece de projection, projection polaire; laquelle a beaucoup d'analogie avec les projections liréréographiques dont on fait un grand usage dans les Cartes Géographiques, & ne différe de ces projections, qu'en ce que dans ces dernieres l'on suppose l'œil à un point quelconque de la surface de la sphere, & l'on imagine que la projection de l'hémisphere opposé se fait sur le plan du grand cercle prolongé autant qu'il est nécessaire, & perpendiculaire au rayon mené du centre de la sphere au lieu de l'œil sur la surface sphérique. L'avantage de ces projections vient de ce qu'elles ont la propriété de donner toujours des figures semblables à celles qu'il s'agit de projetter, & par conséquent de représenter sur un plan la Carte d'un pays par des figures semblables à celles qu'elles forment sur la jurface du globe.

Cette propriété importante est une suite nécessaire de ce que les cônes de projections sont toujours coupés anti-parallélement par le plan de projection. Ceux qui veulent étudier à sond cette partie, peuvent récourir à l'ouvrage du Pere Tacquet, ainsi qu'aux Traités d'Optique du Pere d'Aiguillon. Nous ajouterons encore ici le problème suivant qui donne une solution extrêmement

ASTRONOMIE

fimple de plusieurs cas des triangles sphériques, & qui est une nouvelle espece de solution graphique.

80 T

PROBLEME X.

209. Connoissant les trois côtés d'un triangle BAC trouver un angle quelconque de ce même triangle par le développement de ses parties, (fig. 23).

SOLUTION.

Sur un cercle quelconque BAC, on prendra les trois arcs AB, AC & Bc' respectivement égaux à chacun des côtés du triangle à résoudre. Ensuite ayant tiré le rayon GA, si c'est l'angle A qu'on veut avoir, on lui menera la tangente dAD terminée en d & D par les prolongements des rayons GC & GB. Sur le rayon G c' prolongé, autant qu'il sera nécessaire, on prendra une ligne Gd' égale à la sécante Gd du côté AC; enfin des points D, A comme centre avec les rayons Dd', Ad. on décrira deux arcs de cercle qui se couperont dans un point s, & donneront l'angle sAD égal à l'angle A du triangle BAC. On trouveroit par une construction semblable les deux autres angles du même triangle. De plus il est visible que cette solution porte avec elle sa démonstration; car les deux lignes AD, Ad ou A& étant les tangentes des arcs AB, AC, & par conftruction perpendiculaires à l'intersection commune AG des plans BAG, CAG, l'angle qu'elles forment, lorsqu'elles sont terminées par la ligne Ds = Dd', est visiblement égal à l'angle en A du triangle BAC. C. Q. F. T. & D.

COROLLAIRE I.

210. Il est aisé de voir qu'on pourroit faire usage de cette construction pour résoudre un triangle dont on auroit les trois angles, en appliquant cette solution à un triangle dont toutes les parties seroient supplé-

SPHERIQUE. 109 ment de celles du triangle à résoudre (nº. 131).

COROLLAIRE II

211. Il n'est pas moins évident qu'on pourroit faire usage de cette construction pour résoudre un triangle, dans lequel on connoîtroit deux côtés & l'angle compris. Car ayant fait les arcs AB, AC respectivement égaux aux côtés de l'angle donné, & tiré les tangentes AD, Ad terminées aux rayons GB & GC prolongés, autant qu'il feroit nécessaire; il n'y auroit plus qu'à faire l'angle DAs égal à l'angle donné, & tirer DS, après avoir pris As égal à la tangente Ad. Enfin des points G, D comme centre avec les rayons Gd' = Gd, Dd' = DS on décriroit deux arcs de cercles qui par leur intersection détermineroient un point d', duquel menant au centre G le rayon d'G, on auroit l'arc Bc' égal au troisieme côté, & par le moyen duquel on trouveroir les autres angles.



CHAPITRE QUATRIEME.

De la Résolution analytique ou algébrique des Triangles sphériques quelconques.

AVERTISSEMENT.

Chapiere, étant appuyés sur les constructions expliquées au chapiere précédent, il est absolument nécessaire de les avoir bien entendues. D'ailleurs, pour ne pas rendre ces calculs trop difficiles pour les Commençants par la variété des signes, nous les appliquerons à la figure 17, dont toutes les parties seront désignées comme on le voit dans la table suivante. Si quelques termes viennent à changer de signes en faisant l'application de ces formules à d'autres triangles, cela avertit que les angles que nous avons supposés aigus ou obtus, deviennent obtus ou aigus, ou que les mêmes changements ont lieu sur les côtés.

Soit donc pour chaque partie du triangle BAC, en supposant toujours le sinus total = r.

Sin AB=BK = a. Sin ABC=Nn=m.

Cof AB=GK = b. Cof ABC=Gn=n.

Sin BC=FX ou fX=c. Sin BAC=Dd=p.

Cof BC=GX = d. Cof BAC=Gd=q.

Sin AC=LH oulH=f. Sin ACB= $h=\frac{ap}{c}=\frac{am}{f}$.

Cof AC=GH=g. Cof ACB= $k=\sqrt{r^2c^2-a^2p^2}$.

Les constructions expliquées au (n°.161) donneront de plus les valeurs suivantes des lignes CX, Cf, &c.

Tang AB =
$$\frac{ar}{b}$$
 CX = $\frac{cn}{r}$

Tang BC = $\frac{cr}{d}$ Cf = $c - \frac{cn}{r}$

Tang AC = $\frac{fr}{g}$ CF = $c + \frac{cn}{r}$

Tang B = $\frac{mr}{n}$ CH = $\frac{fq}{r}$

Tang A = $\frac{pr}{q}$ CL = $f + \frac{fq}{r}$

Tang C = $\frac{hr}{b}$ Cl = $f - \frac{fq}{r}$

Pour une plus grande commodité, & afin de ne pas confondre toutes ces dénominations, il est à propos de les relever toutes sur une seuille volante, & l'on ne sera point obligé de retourner sans cesse à cette Table, asin d'y retrouver l'expression analytique de chaque ligne.

PROBLEME I.

212. Trouver le rapport entre les sinus des angles & les sinus des côtés, pour un triangle sphérique quelconque. (fig. 17.)

SOLLUTION.

A cause des sécantes fF, lL intérieures au cercle, on aura CF × Cf = CL × Cl; ou, ce qui revient au même, fX^2 — CX^2 = lH^2 — CH^2 ; & substituant à ces quantités leurs valeurs algébriques, on aura c^2 — $\frac{c^2n^2}{r^2}$ = f^2 — $\frac{f^2q^2}{r^2}$ ou c^2r^2 — c^2n^2 = f^2r^2 — f^2q^2 ; mettant m^2 à la place de r^2 — n^2 & p^2 pour r^2 — q^2 , on aura c^2m^2 = f^2p^2 , & tirant les racines de chaque membre, puis les mettant en proportion, en aura c:f::p:m; c^2 est-à-dire, fin BC: fin AC:: fin BAC: fin ABC. On voit donc

que dans un triangle sphérique quelconque les sinus des angles sont entreux, comme ceux des côtés opposés. C.Q. F.T.

PROBLEME II.

213. Connoissant deux côtés & l'angle compris, trouver 1°, un angle quelconque; 2°, le troisseme côté.

(fig. 17.)

Soient AB & AC les côtés connus avec l'angle BAC compris entre ces côtés; & cherchons d'abord l'angle B. A cause des triangles semblables GKB, GHO, on aura GK: KB:: GH: HO; ou $b:a::g:\frac{ag}{L}$; de plus on a par conftruction $Gr: Gd:: lH: CH; our:q::f:\frac{fq}{r}$ donc CO ou CH + HO = $\frac{fq}{r} + \frac{ag}{h}$; encore il est visible que l'angle OCX du triangle rectangle CXO est égal à l'angle AGB; or on a dans ce même triangle CXO, R: cofin AB:: CO: CX. Donc CX = $\frac{bfq}{m}$ $+\frac{ag}{r}$. Enfin à caufe que les lignes fX, CX; MG, nGfont proportionnelles par construction (n° . 161) on aura fX: CX:: MG: nG, ou analytiquement c = $\frac{fp}{m}$ (n°. 212): $\frac{bfq}{rr} + \frac{ag}{r}$:: r: n; d'où l'on tire $\frac{nfp}{m}$ $\frac{bfq}{r}$ + ag, ce quì donne $\frac{m}{n} = \frac{r^2fp}{bfq + agr}$, & divisant les deux termes de la fraction qui est le second membre de l'équation par f, on aura enfin $\frac{m}{n} = \frac{r^2p}{bq + agr}$; c'est-à-dire, tang $B = \frac{RR \times \sin A}{\sin AB \times \cot AC + \cos AB \times \cot A}$. C. Q. F. 10, T. 2°. Pour avoir le troisieme côté BC, il n'y a qu'à regarder le sinus de ce côté comme inconnu, en mettant c au lieu de $\frac{fp}{m}$ dans l'équation $\frac{nfp}{m} - ag = \frac{bfq}{r}$ ce qui

te qui donnera $c = \frac{ag}{n} + \frac{bfq}{rn}$, d'où l'on tire fin BC $= \frac{cof AC \times fin AB}{cof B} + \frac{cof AB \times cof A \times fin AC}{R \times cof B} \cdot C. Q. F. 20, T.$

COROLLAIRE.

214. Il est aisé de voir que selon les côtes que l'on supposera connus avec l'angle compris; on trouveroit pour chaque angle des formules semblables à celles que nous avons trouvées pour l'angle B, ainsi l'on aura les formules suivantes.

Tang B =
$$\frac{RR \times fin A}{fin AB \times cos AC + cof AB \times cof A} =$$

$$\frac{RR \times fin C}{fin BC \times cos AC + cof BC \times cof C}$$
Tang C =
$$\frac{RR \times fin A}{fin AC \times cos AB + sof AB \times cof A} =$$

$$\frac{RR \times fin B}{fin BC \times cos AB + cof BC \times cof B}$$
Tang A =
$$\frac{RR \times fin C}{fin AC \times cos BC + cof AC \times cof C} =$$

$$\frac{RR \times fin B}{fin AB \times cos BC + cof AB \times cof B}$$

On doit remarquer que la plupart de ces formules changeront de figne, suivant les dissérentes combinaisons des angles aigus ou obtus; ainsi lorsqu'on voudroit en faire l'application à quelque cas particulier, il faudroit y avoir attention. Par exemple, si l'on cherche l'angle B du triangle BAC (fig. 18.) dont on suppose les côtés AB, AC connus avec l'angle A qu'ils comprennent, on trouvera comme dans la figure 17, HO = $\frac{ag}{b}$, CH = $\frac{fq}{r}$; mais CO est égal à HO—CH. Ainsi la tangente de l'angle B devient = $\frac{RR \times fin A}{fin AB \times cot AC - cof AB \times cos AC}$.

Pareillement le terme cof AC × cof A deviendroit négatif dans la formule qui donne la tangente de C.

PROBLEME III.

215. Supposant les mêmes données qu'au problême précédent, il faut trouver le troisseme côté indépendamment des angles adjacents à ce côté.

SOLUTION

Pour la facilité du calcul, nous supposerons que les deux côtés connus sont AB & BC, avec l'angle B qu'ils comprennent (fig. 17 & 18). Il est visible que tout se réduit à trouver le sinus lH ou le cossinus GH du côté AC. Cela posé dans le triangle rectangle CXO; l'on a cos AB: sin AB:: CX: XO ou $b:a::\frac{cn}{r}$: $\frac{acn}{br}$; donc GO ou GX + XO = $\frac{d}{br}$. Ensin au triangle rectangle GHO, l'on a R: cos AB:: GO: GH; & mettant les valeurs algébriques, $r:b::d+\frac{acn}{br}$: $\frac{bd}{r}$ + $\frac{acn}{rr}$ = cos AC. C. Q. F. T.

COROLLAIRE I.

216. Donc en général dans un triangle sphérique quelconque, on aura les formules suivantes pour trouver un côté quelconque, lorsque l'on connoît les deux autres, & l'angle compris.

$$Cof AC = \frac{\pm cof B \times fin AB \times fin BC + R \times cof AB \times cof BC}{RR}$$

$$Cof AB = \frac{\pm cof C \times fin AC \times fin BC + R \times cof AC \times cof BC}{RR}$$

$$Cof BC = \frac{\pm cof A \times fin AB \times fin AC + R \times cof AB \times cof AC}{RR}$$

COROLLAIRE II.

217. Il fuit de ces formules que si l'on nomme Y

le finus-verse d'un angle quelconque C; on aura $V = R^2 \times \frac{cof(BC-AC)-cofAB}{cof(BC-AC)}$. Pour le démontrer, dans

fin AC × fin BC

l'expression de cos AB trouvée au dernier corollaire, il
n'y a qu'à mettre R — V à la place de cos C, & l'on aura
cos AB × RR = cos AC × cos BC × R + sin AC × sin BC
× R — fin AC × sin BC × V; mais (n°. 24.) cos AC
× cos BC + sin AC × sin BC = R × cos (BC-AC);
donc en substituant cette valeur après les réductions or-

dinaires, on trouvera $V = \frac{R^2 \times \overline{cof(BC-AC) - cofAB}}{fin AC \times fin BC} = \frac{2R \times \overline{cof(BC-AC) - cofAB}}{fin BC}$, en mettant pour fin AC × fin BC fa valeur déduite de ce que l'on a démontré au n°. 26.

COROLLAIRE III.

218. Si dans le numérateur de la premiere valeur de V à la place de cof (BC—AC) — cof AB, l'on substitue sa valeur tirée de ce que l'on a démontré au n°. 58. On aura cette nouvelle expression V=\frac{2R\times(\frac{1}{2}AB+\frac{1}{2}BC-\frac{1}{2}AC)\times(\frac{1}{2}AB+\frac{1}{2}AC-\frac{1}{2}BC).}{\frac{1}{2}n AC\times \frac{1}{2}n BC}?

& parce que l'on a fait voir (n°.22.) que fin. verse d'un angle $=\frac{2 \sin^2 \frac{1}{2} angle}{R}$, on aura par cette derniere substitution

$$Sin^{2} \stackrel{\text{I}}{=} C = \underbrace{R R \times fin \left(\frac{AB+BC-AC}{2}\right) \times fin \left(\frac{AB+AC-BC}{2}\right)}_{fin AC \times fin BC},$$

& tirant les racines

$$Sin_{\frac{1}{2}}C = \frac{R \times V_{fin} \left(\frac{AB + BC + AC}{2} - AC\right) \times fin \left(\frac{AB + AC + BC}{2} - BC\right)}{V_{fin} AC \times fin} \frac{AB + AC + BC}{BC}$$

qui est la formule que nous avons déja trouvée dans le second Chapitre pour avoir un angle quelconque d'un triangle dont on connoît les trois côtés; ce qui fait voir comment on peut découvrir toutes les formules en usage par l'analyse algébrique.

H ij

SCHOLIE.

219. Supposant toujours que l'on connoît les deux côtés d'un triangle & l'angle compris, on pourroit chercher le troisieme côté par son sinus. Ainsi connoissant les côtés AB, AC du triangle BAC avec l'angle A qu'ils comprennent, on pouroit demander le sinus du troisieme côté BC, & l'on trouveroit

 $c = \frac{\sqrt{b^2 f^2 q^2 + 2abfg q r + a^2 g^2 r^2 + p^2 f^2 r^2}}{rr}$, expression, comme l'on voir, trop compliquée pour en faire usage dans la pratique des calculs.

PROBLEME IV.

220. Connoissant deux angles sur un côté, trouver 1°, un côté quelconque; 2°, le troisseme angle.

SOLUTION.

Soit AB le côté donné avec les angles A & B sur ce côté; & soit AC l'un des côtés que l'on demande dont il faut par conséquent regarder le sinus ou cosinus comme inconnu. J'aurai d'abord fX ou fin BC $=\frac{pf}{m}$ (n°.211.) je cherche ensuite l'expression de HO par cette analogie cof AB: fin AB:: GH: HO, ou $b:a::g:\frac{ag}{b}=HO$. Nous avons aussi CH $=\frac{fq}{r}$; donc CO = HO + CH (fig. 17 & 18) $=\frac{ag}{b}+\frac{fq}{r}$; mais au triangle rectangle CXO, l'on a R: cof AB:: CO: CX, & en metant les valeurs analytiques la proportion deviendra ... $r:b::\frac{ag}{b}+\frac{fq}{r}:\frac{ag}{r}+\frac{bfq}{rr}=$ CX; ensin à cause des lignes proportionnelles MG, nG; fX, CX, on aura cette derniere analogie R: cof B:: fin BC ou fX: CX; & par algebre $r:n::\frac{fp}{m}:\frac{ag}{t}+\frac{bfq}{rr}$, d'où l'on tire $\frac{nfp}{m}$

III7

 $= ag + \frac{bfq}{r}$, & par les réductions ordinaires $\frac{f}{g} = \frac{arr}{r}$; c. à d. en substituant les valeurs des lettres.

 $\frac{\overline{m} \ F + \sigma q}{tangente} \ AC = \frac{RR \times fin \ AB}{\cot B \times fin \ A + \cot AB \times \cot A}$

Le signe \(\to \) a lieu lorsque l'angle A est obtus, & c'est le signe \(\to\) lorsque cet angle est aigu. On trouveroit pareillement tang AB \(= \frac{RR \times \int AC}{RR \times \int AC}\)

Termement rang AB = $\frac{\cot C \times \sin A \mp \cot AC \times \cot A}{\cot A \times \sin AB}$ & tang BC = $\frac{\cot A \times \sin B \mp \cot AB \times \cot B}{\cot A \times \sin B \mp \cot AB \times \cot B}$ C. Q. F. 1°. T.

2°. Pour avoir le troisieme angle C, après avoir trouvé l'un quelconque des deux côtés; soit reprise l'équation $\frac{nfp}{m} = ag + \frac{bfq}{r}$, de laquelle soit tirée une valeur de $\frac{am}{f} = \sin C$, ce qui donnera $\frac{am}{f} = \frac{rnp + bmq}{gr}$ ou $\sin C = \frac{\sin A \times cof B}{cof AC} + \frac{cof AB \times cof A \times fin B}{R \times cof AC}$. C. Q. F. 2°. T.

PROBLEME V.

221. Supposant les mêmes données qu'au problème précédent, trouver le troisieme angle sans y employer d'autres expressions que celles du côté & des angles donnés.

SOLUTION.

Pour trouver plus aisement les formules dont nous avons besoin, nous supposerons que les deux angles connus somt A & C avec le côté AC; ainsi l'angle B est celui qu'on demande, dont il faut par conséquent traiter le sinus m & le cosinus n comme inconnus. Nous aurons d'abord par la proportion connue entre les sinus des angles & ceux des côtés opposés, sin AB ou $BK = \frac{fh}{m}$ & sin BC ou sin AB: cela posé dans le triangle GHO, l'on a cos AB: sin AB: GH: HO ou sin fin: sin fi

118 ASTRONOMIE

g: $\frac{gfh}{\sqrt{r^2m^2-f^2h^2}}$; on auffi par conftruction R: cof A: ;

fin AC: CH our: $q::f:\frac{fq}{r}$ = CH, donc CO = HO \pm CH = $\frac{gfk}{\sqrt{r^2m^2-f^2k^2}} \pm \frac{fq}{r}$; & à cause du triangle rectangle CXO, on a R: cof AB:: CO: CX; & en lettres, $r: \frac{\sqrt{r^2m^2-f^2h^2}}{m}: \frac{fgh}{\sqrt{r^2m^2-f^2h^2}} + \frac{fg}{r}: \frac{fgh}{mr} +$ $\frac{fq \sqrt{r^2m^2-f^2h^2}}{mrr} = CX; \text{ enfin à cause des proportionnel}$ les MG, nG, fX, CX, on aura R: cof B::fX:CX,ou $r:n:=\frac{pf}{m}:\frac{fgh}{mr}+\frac{fqVr^2m^2-f^2h^2}{mr}$, d'où l'on tire cette équation $\frac{pfn}{m} = \frac{fgh}{m} + \frac{fq\sqrt{r^2m^2-f^2h^2}}{m}$; divisant chaque membre par $\frac{f}{m}$, & faisant disparoître le radical, on aura p^2n^2 —2pghn+ g^2h^4 = q^2m^2 — $\frac{f^2h^2q^2}{r^2}$; mettant encore à la place de m^2 sa valeur $r^2 - n^2$, & faisant attention que $p^2 + q^2 = r^2$, on aura après avoir tout divisé par r^2 ; $n^2 - \frac{2pghn}{rr} = q^2 - \frac{g^2h^2}{r^2} - \frac{f^2h^2q^2}{r^4}$; enfin complettant le quarré suivant les regles ordinaires des équations du second degré, on trouvera, après différentes réductions & substitutions, que l'équation devient $n^2 - \frac{2pghn}{rr} + \frac{p^2g^2h^2}{r^4} = \frac{q^2k^2}{r^2}$, d'où l'on tire $n = \frac{pgh}{r} + \frac{qk}{r}$, c'est - à - dire, que $Cof B = \frac{fin A \times fin C \times cof AC}{RR} + \frac{cof A \times cof C}{R}$

REMARQUE.

On autoit pu éviter tous les calculs que nous avons eu à faire pour résoudre le dernier Problème, en se servant d'un triangle dont toures les parties seroient suppléments de celles du triangle BAC, & appliquant à ce triangle la formule de l'art. 215. pour en tirer par les substitutions convenables la valeur du cosinus de l'angle cherché; mais j'ai mieux aimé trouver cette valeur directement, pour faire entendre davantage ces sortes de solutions analytiques.

COROLLAIRE.

222. De la formule tang $AC = \frac{RR \times fin AB}{cot B \times fin A + cof AB \times cof A}$ donnée au n°. 220. on tirera aisément les valeurs suivantes de la cotangente d'un côté quelconque, en renversant la fraction, & metrant cot AB pour $\frac{cof AB}{fin AB}$, & l'on trouvera cot $AC = \frac{cot B \times fin A}{fin AB} + cot AB \times cof A = \frac{cot B \times fin C}{fin BC} + cot BC \times cof C.

PROBLEME VI.$

223. Connoissant deux côtés & l'un des angles opposés à ces côtés, trouver 1°, l'angle compris entre les deux côtés; 2°, le côté adjacent à l'angle donné. (fig. 17).

Solution.

Soient AB & AC les côtés qu'on suppose connus, avec l'angle B opposé au côté AC; & que l'angle A soit celui qu'il faut trouver. Pour cela dans l'équation $\frac{nfp}{m} = \frac{bfq}{r} + ag$ (trouvée au n°. 220.) il faut chercher une valeur de pou de qou de $\frac{p}{q}$ qui sont le sinus, cosinus & la tangente de l'angle A. Pour une plus grande facilité, nous ferons la tangente $\frac{m}{n}$ de l'angle B = t,

celle $\frac{f}{g}$ du côté AC = s, ce qui donnera d'abord p = $\frac{as}{s} = \frac{b t q}{r r}$, ou en mettant $\sqrt{r^2 - p^2}$ à la place de q, $p - \frac{as}{s} = \frac{b t \sqrt{r^2 - p^2}}{r r}$; d'où l'on tire cette équation du fecond degré $p^2 - \frac{2 a t r^4 p}{s \times (r^4 + b^2 t^2)} = \frac{b^2 t^2 r^2 s^2 - a^2 t^2 r^4}{s^2 \times (r^4 + b^2 t^2)}$? de laquelle il faut tirer la valeur de p. Le calcul fait, on trouvera $p = \frac{a t r^4 + b t r \sqrt{r^2 s^2 + b^2 t^2 s^2 - a^2 t^2 r^2}}{s (r^4 + b^2 t^2)}$. On trouvera de même la valeur du cosinus de cet angle en éliminant p au lieu de q, & l'on aura cette égalité ... $q = \frac{-a f^2 b t^2 + r^3 \sqrt{r^4 s^2 + b^2 t^2 s^2 - a^2 t^2 r^2}}{s \times (r^4 + b^2 t^2)}$, d'où il feroit

aisé de déduire l'expression analytique de la tangente du

2º. Supposant toujours que les côtés donnés sont

même angle. C.Q.F. 1°. T.

AB, AC avec l'angle B; & qu'il faille trouver le côté BC, il est visible que tout se réduit à trouver le sinus fX ou le cossinus GX de ce côté. Pour cela dans l'équation $\frac{pfn}{m} = \frac{bfq}{r} + ag$ dont nous avons fait usage, je chasse les inconnues p & q au moyen de leurs valeurs $\frac{cf}{m} & \sqrt{r^2 - \frac{c^2 f^2}{m^2}}$, dans lesquelles c doit être regardée comme inconnue; ce qui donnera $\frac{cffn}{mm} = \frac{bf}{mx} \sqrt{r^2m^2-c^2f^2} + ag$, d'où il seroit aisé de tirer une valeur de o suivant les regles ordinaires; mais comme on arriveroit à une expression assez compliquée, il saut voir si l'on n'en pourroit pas trouver de plus simple en suivant l'analyse indiquée par la sigure 17. Cela posé, dans le triangle rectangle GXT, on aura cos f AB:R::GX:GT; ou $b:r::d:\frac{dr}{b}$; donc TH = GH — GT = $g-\frac{dr}{b}$; le même triangle donne encore cos f AB: fm AB:

GX: TX; ou $b:a::d:\frac{ad}{b}$; & à cause du triangle rectangle CHT, on a fin AB:R::TH: CT, ou a:r:: $g - \frac{rd}{b} : \frac{gr}{a} - \frac{drr}{ab}$. Donc CT + TX ou CX = $\frac{gr}{a}$ - $\frac{drr}{db} + \frac{ad}{b} = \frac{gr - bd}{a}$; enfin à cause des ordonnées au cercle & à l'ellipse GM: Gn:: fX: CX; ou en lettres $r:n::\sqrt{r-dd}:\frac{gr-bd}{r}$; d'où l'on tire sur le champ $an\sqrt{r-da}$: = grr — bdr; équation au cofinus de BC beaucoup plus simple que la précédente, & de laquelle on déduira $d = \frac{r^3 bg + anr \sqrt{r^2 b^2 + a^2 n^2 - r^2 g^2}}{r^2 b^2 + a^2 n^2}$: on trouveroit de même en résolvant une autre équation du second degré que $fin BC \text{ ou } c = \frac{anrrg + br^2 \sqrt{a^2n^2 + b^2r^2 - g^2r^2}}{a^2n^2 + b^2r^2}, d'où$

l'on tireroit aussi une valeur de la tangente du même

côté BC. C. Q. F. 2°. T.

PROBLEME VII.

224. Connoissant deux angles & l'un des côtés opposés; trouver 1º, le côté adjacent; 2º, le troisieme angle; 3°, le troisieme côté. (fig. 17).

SOLUTION.

Soient A & B les deux angles connus avec le côté AC opposé à l'angle B, & le côté AB est celui qu'on veut trouver. Pour cela dans l'équation $\frac{bfq}{r} + ag = \frac{fnp}{m}$ qui renserme toutes les données du Problème avec le sinus a & le cosinus b du côté inconnu AB, il n'y a qu'à chercher l'une ou l'autre des quantités a & b traitée comme inconnue. Et pour simplifier le calcul autant qu'il sera possible, on divisera d'abord chaque membre de l'équation par f, puis en mettant t pour la cotangente $\frac{g}{f}$ du côté AC, & s pour la cotangente $\frac{n}{m}$ de l'angle B, & faisant le sinus total égal à l'unité, l'équation deviendra bq + at = ps ou $q \sqrt{rr - aa} = ps - at$, d'où l'on tire aisément en élevant tout au quarré, & résolvant l'équation du second degré

fin AB ou $a = \frac{pst + q\sqrt{r^2r^2 + q^2r^2 - p^2s^2}}{r^2 + q^2}$, on trouveroit de même en éliminant a, & résolvant une semblable équation du second degré

cof AB ou $b = \frac{pqs + t\sqrt{r^2s^2 + q^2r^2 - p^2s^2}}{s^2 + q^2}$; on aura

donc le côté AB par le moyen de ces valeurs, au moyen desquelles il seroit aussi facile de trouver l'expression algébrique de la tangente du même côté AB.C.Q.F.1°.T.

2º. Pour trouver l'angle C, je fais attention que l'analogie entre les finus des angles & ceux des côtés opposés donne fin $C = \frac{am}{f}$; donc pour avoir l'exprefsion du finus de cet angle en n'y employant que les données du problême, on n'aura qu'à multiplier le finus a du côté AB par $\frac{m}{f}$, ce qui donnera cette expression

fin C = $\frac{pst + q \sqrt{r^2t^2 + q^2r^2 - p^2s^2}}{s^2 + q^2} \times \frac{f}{m}$. C.Q.F.2°.T.

3°. Enfin pour avoir le troisseme côté BC, il est visible qu'il n'y a qu'à se servir de l'analogie ordinaire, ce qui donnera $\sin BC = \frac{\sin AC \times \sin A}{\sin B}$. C. Q. F. 3°. T.

PROBLEME VIII.

225. Connoissant les trois côtés d'un triangle quelconque, trouver un angle quelconque du même triangle.

SOLUTION.

Soit reprise l'équation $CX = \frac{gr - bd}{a}$ trouvée au Pro-

blême VI. feconde Partie. La construction de la figure donne fX : CX :: MG : nG; on aura donc aussi $c : \frac{gr - bd}{a} :: r : cof B = \frac{grr - bdr}{ac}$, & en substituant à chaque lettre sa valeur, on trouvera pour un angle quelconque B. $cof B = \frac{cof AC \times RR - cof AB \times cof BC \times R}{fin AB \times fin BC}; on trouveroit de même <math>cof A = \frac{cof BC \times RR - cof AC \times cof AB \times R}{fin AC \times fin AB};$ & $cof C = \frac{cof AB \times RR - cof AC \times cof BC \times R}{fin AC \times fin BC}$. C. Q. F. T.

PROBLEME IX.

226. Connoissant les trois angles d'un triangle sphérique quelconque, trouver un côté quelconque.

SOLUTION.

En suivant toujours l'analyse que nous offre la construction de la figure 17, il seroit aisé d'arriver à une équation qui rensermeroit le cosinus d'un côté quelconque, exprimé ou combiné avec les données du problème; mais au triangle DEF (sig. 11.) dont toutes les parties sont suppléments de celles du triangle BAC, & dans lequel on connoît les trois côtés, on auroit

cof D = $\frac{cof DF \times cof DE \times R - cof EF \times RR}{fin DF \times fin DE}$; done puisque l'angle D est supplément du côté AB, & que les arcs suppléments l'un de l'autre ont le même sinus & le même cosinus, on aura par les sustitutions indiquées par la figure, cof AB = $\frac{cof B \times cof A \times R - cof C \times RR}{figure, cof AB}$, & l'on trou-

veroit de même $cof AC = \frac{cof A \times cof C \times R - cof B \times RR}{fin C \times fin A}$ & $cof BC = \frac{cof B \times cof C \times R - cof A \times RR}{fin B \times fin C}$. C. Q. F. T.

Digitized by Google

PREMIER SCHOLIE.

227. Si l'on compare les folutions des problèmes VI & VII, telles que l'analyse nous les afait découvrir avec celles que nous avons démontrées syntétiquement dans le second Chapitre, on ne peut s'empêcher d'être frappé de la différence prodigieuse qui se trouve entre les unes & les autres; on seroit même tenté de croire qu'il y a quelque maladresse dans l'analyse algébrique, vu la complication des expressions qu'elle nous fait découvrir. Cette différence mérite d'être examinée avec la plus grande attention, & peut nous faire découvrir des vérités intéressantes, qui pourroient avoir des applications utiles. Je remarque d'abord que lorsque je réduis le triangle BAC (fig. 15.) en deux triangles rectangles pour en trouver les parties; si c'est l'angle A que je cherche, en supposant les côtés AB, AC connus avec l'un des angles B opposés à l'un des côtés connus, les opérations indiquées sur la table générale des triangles obliquangles me font trouver cet angle par portions, en me donnant la cotangente de la premiere partie BAD & le cosinus de la seconde partie CAD; tandis que l'analyse algébrique ne suppose pas une telle division de l'angle BAC, & qu'elle cherche à découvrir tout d'un coup le sinus ou le cosinus de l'angle entier BAC. C'est donc de cette différente maniere de procéder à la solution du problème, que vient aussi la différence des folutions qui n'est, dans le vrai, qu'une différence apparente. Pour m'en convaincre encore plus sûrement, soit nommé x le sinus de l'angle BAD; la formule cot premier seg. de l'angle = tang angle donné × cof côté adj. donnera $rV\overline{rr-xx}=btx$, en gardant les dénominations employées au problème VI. d'où l'on tire x ou fin BAD = $\sqrt{r^4 + b^2 t^2}$, & par conséquent

cof BAD = $\frac{b t r}{\sqrt{r^4 + b^2 t^2}}$. La seconde formule du même article de la même table donne cof CAD= $\frac{a t r r}{s \sqrt{r^4 + b^2 t^2}}$ & partant aussi sin CAD = $\frac{r \sqrt{r^4 s + b^2 s^2 s^2 - a^2 s^2 r^2}}{s \sqrt{r^4 + b^2 s^2}}$ donc au moyen de ces valeurs à cause que BAC == BAD + CAD, il sera facile d'avoir le sinus de ce même angle tout entier par le moyen de la formule du n°. 23. $fin (A + B) = \frac{fin A \times cof B + fin B \times cof A}{B}, en supposant$ que BAD = A & que CAD = B, d'où l'on tire sur le champ $p = \frac{r^3 \times atr + btr \sqrt{r^4 s^2 + b^2 t^2 s^2 - a^2 t^2 r^2}}{r^4 s^2 + b^2 t^2 s^2 - a^2 t^2 r^2}$ qui est $s \times (r^4 + b^2 t^2)$ précisément la même que nous avons trouvé en résolvant

directement l'équation du second degré du problème VI. On voit donc à présent comment ces deux solutions reviennent au même, quoique très-différentes en apparence. On voit de plus avec quelle facilité la Trigonométrie sphérique peut résoudre par deux analogies des équations du second degré qui présenteroient des radicaux très-compliqués.

Second Scholie pour les Triangles sphériques rectangles.

228. On peut encore remarquer une autre différence entre les solutions syntétiques & analytiques des Problêmes de Trigonométrie sphérique. Les premieres ne doivent la simplicité de leurs formules qu'à ce que l'on a commencé par les cas les plus simples, auxquels on a ramené les cas généraux plus composés. Dans les dernieres au contraire, on ne suppose la solution d'aucun cas particulier plus simple que le général. Ces cas particuliers sont tous renfermés dans la formule générale, & peuvent s'en déduire avec la plus grande facilité. Aussi rien de plus aisé que de tirer de ces formules toutes celles qui ont rapport aux triangles sphériques rectangles,

miere formule du no. 224 donne R × sin AB = tang AC × cot B, parce que le radical s'évanouir étant multiplié par q = 0. Dans la seconde formule au contraire, il n'y a que le radical qui demeure, & qui

se réduit à cette équation $b = \frac{r \sqrt{r^2 - s^2}}{s}$

ou cof AB = $\frac{r \times \sqrt{tang^2 AC - tang^2 B}}{tang AC}$; enfin connoiffant, outre l'angle droit, les deux angles sur l'hypoténuse, les formules du n°. 225 donneront celles-ci...

cof AB = $\frac{cof C \times R}{fin B}$, cof AC = $\frac{cof B \times R}{fin C}$ & cof BC × R = cot B × cot C. D'où l'on voit qu'en jettant un coup d'œil sur toutes ces formules, il eût été facile d'arriver au Théorème de Néper par le moyen des formules algé-

d'œil sur toutes ces formules, il eût été facile d'arriver au Théorème de Néper par le moyen des formules algébriques, comme par les considérations syntétiques. Pour faire voir encore davantage la généralité de toutes ces formules, on pourroit en faire l'application aux différents problèmes de la Trigonométrie rectiligne. Les Commençants pourront s'exercer à ces sortes de recherches. Nous ajouterons encore ici quelques considérations sur les constructions expliquées aux numéros 204 & 205.

PROBLEME X.

229. Supposant que d'un angle quelconque d'un triangle sphérique quelconque BAC (fig. 21.) l'on ait abaissé une perpendiculaire sur le côté opposé prolongé s'il est nécessaire; Trouver en sinus, cosinus, tangentes ou cotangentes. 1°, Les rapports des segments de la base aux angles adjacents. 2°, Les rapports des mêmes segments avec les côtés correspondants. 3°, Les rapports des segments de l'angle vertical aux côtés adjacents. 4°, Les rapports des segments du même angle aux angles sur la base,

Imaginons que du point Cl'on ait abaissé la perpendiculaire CP sur le côté AB prolongé s'il est nécessaire. Il est visible que les arcs AP & BP ainsi que les angles AGP. BGP mesurés par ces arcs seront les segments formés par la perpendiculaire CP. Il est pareillement évident que la moitié G'C de la corde G'Cg' sera le sinus de cette même perpendiculaire; & par conséquent GC sera le cosinus de ce même arc. Cela posé; dans le triangle rectangle GHC on aura d'abord R: ČG ou cof ČP :: sin AP: CH; & à cause des proportionnelles rG, dG, lH, CH; on a cof A: R:: CH: fin AC; donc en multipliant ces deux proportions par ordre on aura cette autre proportion . . . cof A : cof CP :: sin AP : sin AC; on trouveroit de même cof B: cof CP :: sin BP : sin BC, d'où l'on tire fur le champ sin AP : sin BP : : sin AC x cos A : sin BC $\times cof B :: fin B \times cof A : fin A \times cof B :: \frac{fin B}{cof B} : \frac{fin A}{cof A} ::$ tang B: tang A:: cot A: cot B; ce qui se trouve tout de suite, en substituant dans le second rapport sin B: sin A au lieu de sin AC: sin BC. D'où il suit que les sinus des segments de la base sont entr'eux comme les cotangentes des angles adjacents. C.Q.F. 1°, T. & D.

2°, A cause que l'angle GCH est complément de l'arc AP, & que pareillement l'angle GCX est complément

de l'arc BP, le triangle GHC donnera

R: cof CP:: cof AP: GH = cof AC. Pareillement le triangle GCX donnera R: cof CP:: cof BP: GX=cof BC; donc puisque ces deux proportions ont le même premier rapport, on aura cof AP: cof BP:: cof AC: cof BC; c'est-à-dire, que les cosinus des segments de la base sont comme ceux des côtés correspondants. C. Q. F. 2°, T. & D.

On prouveroit de même qu'en abaissant la perpendiculaire As sur la base BC on auroit sin Bs: sin Cs:: cot B: cot C & que cos Bs: cos Cs:: cos AB: cos AC.

3°,

3°, Supposons qu'en effet on ait abaissé la perpendiculaire As, & que l'on considere actuellement les segments BAs, CAs de l'angle BAC. On a vu ci-devant (n°. 206.) que Rθ = As; ce qui donne θζ égal au cosinus de cet arc perpendiculaire As. Cela posé, à cause des proportionnelles RG, ρG; θζ, Zζ, & parce que ρG est visiblement égal au cosinus de l'angle BAs, on aura R: cos BAs::cos As: Zζ; de plus à cause que ZG = fin B(n°. 205) & que l'angle ZGζ est égal au complément de AB, on aura cos AB: R:: Zζ: sin B; donc en multipliant ces deux proportions par ordre, on aura cos AB: cos BAs::cos As:sinB on trouveroit de même que cos AC:cos CAs::sin B × cos AS:sinC donc on aura aussi cos BAs:cos CAs::sin B× cos AB: fin C× cos AC::sin AC× cos AB: fin AB× cos AC::cos AB: cos AC::cos AB::cos AC::c

4°, De la proportion entre les finus des côtés & les finus des angles opposés dans les triangles rectangles A&B, A&C, on tire fin BA& × fin A& = fin B& × fin B, & fin CA& × fin A& = fin C& × fin C; on aura donc fin BA&: fin CA&: fin B&× fin B: fin C& × fin C: cof B: cof C, à cause que fin B&: fin C&:: cot B: cot C, commme on l'a démontré à la fin du second article c'est-à-dire, que les sinus des segments de l'angle vertical sont comme les cosinus des angles sur la base. C. Q. F.

4°, T. & D.

SCHOLIE.

230. On voit donc comment on a pu trouver par l'analyse, soit algébrique soit géométrique, tous les Théorèmes nécessaires à la résolution des triangles rectangles ou obliquangles; en appliquant l'une & l'autre aux constructions graphiques expliquées dans le Chapitre

précédent, on verra de plus qu'il y avoit encore plusieurs moyens de découvrir toutes ces vérités. Par exemple, on auroit pu arriver aux dernieres analogies, par la considération des sécantes intérieures $v \delta \omega \mu$, $n \delta \epsilon \phi'$. De même, si l'on fait attention que les arcs p_{γ} , p_{β} sont les mesures des segments ACP, BCP formés par l'arc perpendiculaire CP avec les côtés de l'angle C, on verra qu'on auroit également trouvé les dernieres analogies par le moyen des lignes $\gamma \Lambda$, $l'\lambda$; $\beta \Phi$, $f' \varphi$, considérées comme sécantes intérieures.

Si l'on suppose de plus que le triangle sphérique devienne un triangle rectiligne, il sera facile de reconnoître ce que deviennent les quatre analogies que nous avons trouvées. La premiere sin Bs: sin Cs: : cot B:cot C devient Bs: Cs:: cot B: cot C, c'est-à-dire, que dans un triangle rectiligne les segments de la base formés par une perpendiculaire abaissée de l'angle opposé sont comme les cotangentes des angles adjacents. En effet, fi l'on regarde As comme sinus total, ces lignes seront les tangentes des segments de l'angle BAC, qui sont chacun complément des angles sur la base. La seconde analogie devient $\infty : \infty : \infty : \infty$. La troisieme donne les cosinus des segments de l'angle vertical, réciproquement comme les côtés opposés; ce qui suit nécessairement de ce que les trois angles d'un triangle ne valent que deux droits. Enfin la derniere analogie devient une proportion dont les termes sont identiquement les mêmes deux à deux par la même raison, en comparant les antécédents & les conséquents entr'eux.

COROLLAIRE.

231. Si l'on suppose présentement que l'arc As divise l'angle BAC en deux également, à cause que les angles AsB, AsC qui sont alors suppléments l'un de l'autre, ont un même sinus; on aura sin AsB: sin As:: sin BAS: sin AsC: sin AC:: sin CAS:

fin Cs. D'où il suit que dans ce cas les sinus des segments sont comme les sinus des côtés qui leur sont opposés; & par conséquent dans un triangle rectiligne ces segments seront entr'eux comme les côtés opposés, lorsque l'on aura divisé l'angle compris entre ces côtés en deux également.

SCHOLIE.

232. En jettant un coup d'œil sur toutes les formules que l'analyse algébrique nous a fait découvrir, on voit que pour trouver le logarithme de la grandeur inconnue, il s'agit presque toujours de chercher celui de la somme ou de la différence de deux quantités données. Comme nous avons déja indiqué la méthode de faire cette opération, il nous suffira d'en faire l'application à quelques exemples.

EXEMPLE PREMIER.

233. Supposons qu'au triangle BAC (fig. 11.) on connoît les deux côtés AB & BC avec l'angle B qu'ils comprennent; savoir, le côté AB = 41° 9′, BC = 71° 30′ & ABC = 27° 8′; l'on demande l'angle en A par la formule (trouvée n°. 214)

fin B × RR

fin AB × cot BC - cof AB × cof B; nous prenons le figne —, parce que l'angle en A doit être aigu. Il est visible que toute la difficulté se réduit à trouver le logarithme du dénominateur, ce qui se fera aisément en regardant fin AB × cot BC comme un angle, & cof AB × cof B comme un autre angle, puis cherchant le sinus de leur différence par la formule fin A — fin B = 2cof (½ A + ½ B) × fin (½ A - ½ B) (n°. 97).



OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9.818247 = log. fin AB. 9.524520 = log. cot BC. 9.403790 = log. fin $(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B)$. 9.403790 = log. fin $(\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$. 9.876789 = log. cof AB. 9.949364 = log. cof AB. 9.949364 = log. cof B. 19.653151 · log. à foustraire. de29.659025 = log. fin B × RR. 19.826153 = log. fin 420 4'35'= A. 10.005874 = log. tang 45° 23' 14".

EXEMPLE II.

234. Supposant les mêmes données que dans l'exemple précédent, il faut trouver le 3° côté AC par la formule $cof AC = \frac{cof B \times fin \ AB \times fin \ BC + cof \ AB \times cof \ BC}{RR}$. Je

regarde cette quantité comme l'expression d'un sinus égal à la somme des sinus de deux angles, & je me sers de la sormule $\sin A + \sin B = \sin (\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) \times \cos (\frac{1}{2}A - \frac{1}{2}B)$. Cela posé, l'opération n'a plus aucune difficulté, & s'achevera comme il suit.

9.949364 = log.cofB.
9.818247 = log.finAB.
9.976957 = log.finBC.
9.744568 = $log.fin33^{\circ}$ 44' 5"= A.
9.501476 = log.cofAB.
9.501476 = log.cofBC.
9.378265 = $log.fin13^{\circ}$ 49' 23"=B.

EXEMPLE III.

235. Supposons présentement que l'on connoît les trois côtés AB, AC & BC du triangle BAC: savoir, AB=41°9'; AC=52°35'6"& BC=71°50', il s'agit de trouver un angle quelconque de ce triangle; l'angle A, par exemple, en se servant de la formule...

cof A =

cof BC × RR - cof AC × cof AB × R

sin AB × sin BC

sin AB × sin BC

sin B du no. 93:

le reste de l'opération s'achevera comme on le voit ici.

$$A + B = 55^{\circ} 13' 56''$$
 $A - B = 18^{\circ} 13' 56''$ $A - B = 18^{\circ} 13' 56''$

comp. Arit. fin AB = 0.181753. comp. Arit. fin BC = 0.623043. logarith. de 2 = 0.301030. log. $cof(\frac{1}{2}A + \frac{1}{2}B) = 9.947469$. log. fin $(\frac{1}{2} - \frac{1}{2}B) = 9.199351$.

9.653146 log cof 63°15'39" = cofA.

236. Puisque les problèmes VI & VII (des n° 223 & 224) nous ont fait tomber dans des équations du second degré, on voit qu'il peut arriver dans certaines équations que l'on soit obligé de résoudre des équations de cette nature; & comme d'ailleurs tous les calculs d'Astronomie pratique se sont par les Logarithmes, il ne sera pas inutile d'indiquer ici la maniere de trouver ces solutions par les Tables des Sinus. C'est par quoi nous ajouterons encore ici les deux Problèmes suivants.

PROBLEME.

237. Construire par les Tables des Sinus les racines de l'equation $x^2 + 2ax = bb$.

SOLUTION.

D'un point quelconque C avec le rayon CA = a (fig. 24), on décrira un cercle ADBd; à l'extrémité du rayon CA, l'on élevera AL perpendiculaire à ce même rayon, & qui soit égale à la quantité b. Enfin par le centre C & le point L, on ménera la ligne LDCd terminée à la circonférence en d. On sait que les parties LD, Ld seront les racines de l'équation, comme cela se démontre dans l'application de l'Algébre à la Géométrie; ce qui est d'ailleurs sacile à reconnoître, puisque la tangente AL I iij

& la sécante Ld donneront Ld: LA:: LA:LD, ou algébriquement $a + \sqrt{aa + bb}$; b :: b : LD(x). D'où I'on tire $ax + x\sqrt{aa + bb} = bb$, ou $x\sqrt{aa + bb} = bb$

- ax; & en élevant tout au quarré effaçant ce qui se détruit, & divisant le reste par bb; $x^2 + 2ax = bb$.

Cela posé, pour ramener cette construction aux Logarithmes des Tables, soit encore élevée la ligne droite FL f perpendiculaire à l'extrémité de AL, & terminée en F, f aux prolongements des cordes AD, Ad; enfin soient encore tirées les cordes BD, Bd. Tout ceci bien conçu, il est aisé de voir que dans le triangle rectangle CAL l'angle ACL se déterminera par cette analogie : $CA(a):AL:(b)::r:tang\ ACL.$ Ensuite à cause des triangles semblables BDA, ALF on aura BD: DA:: AL: LF = LD(x). Mais l'angle ABD est évidemment la moitié de l'angle ACL qu'on vient de trouver, on aura donc R: tang - A CL:: AL(b): LF ou LD (x). Donc on aura la valeur de x par les Logarithmes, au moyen des deux proportions que l'on vient de voir. C, Q. F. 1°, T.

 2° , Si l'on nomme Ld, x, on trouvera que la même proportion donne l'équation $x^2 - 2ax = bb$. Dans ce cas, il faut faire a: b:: le rayon est à la tangente d'un angle, que cette regle de Trois fera trouver. Ensuite à cause des triangles rectangles semblables BdA, ALf on aura Bd:dA::AL: Lf; on a auffi Bd:dA:: Le rayon est à la cotangente de la moitié de l'angle BCd=ACL; donc on aura encore le rayon est à la cotangente de la moitié de l'angle trouvé par notre derniere proportion, comme la quantité b est à la ligne A f qui sera la racine positive de Péquation xx - 2ax = bb.C, Q. F. 2°, T.

PROBLEME.

238. Construire par les Tables des Sinus les racines de Fequation $x^2 \pm 2ax + bb = 0$ (fig. 25).

SOLUTION.

A l'extrémité du rayon CA = a soit élevée une perpendiculaire AL = b; & par L soit menée la ligne LFf parallele à AB, laquelle coupera le cercle construit sur AB en deux points F & f, ou même ne le touchera qu'en un seul point, si le Problème est possible; & donnera les racines LF, Lf qui seront celles de l'équation $x^2 + 2ax$ -- bb = 0. Car nommant FL, x; à cause de la tangente AL & de la fécante L f, on aura L f $(a + \sqrt{aa - bb})$: AL (b):: AL (b): LF (x). D'où l'on tire aisément par le produit des extrêmes & des moyens $x^2 + 2ax + bb$ =0; on auroit trouvé pareillement $x^2 - 2ax + bb$ =0, si l'on eût nommé Lf, x. Cela posé, si l'on tire encore les lignes AF, Af, FB, FC, FD, fd, on aura d'abord au triangle rectangle CDF, CF: FD ou a:b:: le rayon est au sinus de l'angle FCD; ensuite à cause des triangles semblables BFA, FDA, on aura BF: FA:: FD: DA; mais l'angle en B est évidemment la moitié de l'angle au centre ACF, & l'on aura BF: FA:: R: tang $\frac{1}{2}$ FCA. Donc aussi R: tang $\frac{1}{2}$ FCA::FD (b): AD(x). D'où il suit que l'on connoîtra AD ou x, puisque les trois premiers termes de cette proportion sont connus.

2°, Si l'on nomme Lf, x, on aura encore à cause des triangles semblables AFB; fdA; AF: BF:: fd: dA = Lf ou r: cotang + FCA:: <math>b:x. C. Q. F. T.

239. On trouve quelquefois dans l'Astronomie des Problèmes qui conduisent à des équations du troisieme degré, & particuliérement dans les calculs des mouvements des Cometes dans un orbe parabolique, c'est pourquoi on sera bien aise de voir ici comment on peut résoudre ces sortes d'équations par les Table des Sinus & de leurs Logarithmes. Avant de donner ces solutions, il est bon de se rappeller en peu de mots ce qui a rapport

DEL à ces équations en général. Quant à la démonstration de ces différents articles, il faudra avoir recours à ce que M. CLAIRAUT a donné sur cette matiere dans ses Eléments d'Algebre.

Nous supposerons donc comme des vérités démon-

trées dans tous les éléments d'Algebre:

1°, Que toute équation du troisieme degré peut se réduire à la forme $x^3 + px + q = 0$, dans laquelle on a fait évanouir le second terme.

- 2°, Que des racines de l'équation $x^3 + px + q = 0$, il y en a nécessairement deux qui sont imaginaires & une réelle.
- 3°, Que l'équation $x^3 px + q = 0$, on aura nécessairement deux racines imaginaires toutes les fois que $\frac{1}{37}p^3$ fera moindre que $\frac{1}{4}qq$.

4°, Qu'au contraire la même équation aura ses trois racines réelles toutes les fois que $\frac{\tau}{1-}$ p³ toujours négatif sera plus grand que \(\frac{1}{4}\) qq; ce qui constitue le cas que l'on a nommé cas irréductible.

Quoique ces considérations ne soient pas absolument nécessaires pour comprendre les solutions que nous allons donner, & qui en sont indépendantes; néanmoins elles serviront à faire connoître que ces mêmes solutions renferment tous les cas possibles des équations du troisieme degré, en commençant d'abord par les réduire à n'avoir point de second terme, comme cela se pratique aisément par les transformations ordinaires.

PROBLEME

240. Trouver les trois racines d'une équation du troisteme degré de la forme x³ — px + q = 0, en supposant 7 p3 > 1 qq; c'est-à-dire, dans le cas irreductible.

SOLUTION.

On prendra l'équation $4x^3 - 3r^2x + ry^2 = 0$, dans

laquelle on suppose r plus grand que y, asin d'avoir $\frac{r}{27}$ p^3 plus grand que $\frac{1}{4}$ q^2 , & qui par le moyen de l'indéterminée y pourra représenter toutes les équations du troisseme degré qui appartiendront au cas irréductible. Cela posé, si le dernier terme a le signe +, on fera $y = \sin A$, & la circonférence du cercle = C, ce qui donnera pour les racines de l'équation:

 $x = \int \ln \frac{A}{3} \cdot x = \int \ln \frac{A+C}{3}$, $x = \int \ln \frac{A+cC}{3}$.

Si le dernier terme de l'équation a le figne —, on fera y = cof A, & les racines de l'équation $4x^3 - 3r^2x$ — $r^2y = 0$ feront $x = cof \frac{A}{3}$; $x = cof \frac{A+C}{3}$; $x = cof \frac{A+C}{3}$. La démonstration de cette pratique se déduit sur le champ des formules générales démontrées au $n^{\circ}.54 \& 55$ sur les sinus & cosinus des arcs multiples. C.Q.F.D.

PROBLEME II.

241. Trouver les racines de l'équation x³ — px ∓ q dans laquelle on suppose ½ p³ plus petit que ¼ qq,c'est-à-dire, lorsque cette équation aura deux racines imaginaires.

SOLUTION.

On prendra comme ci-devant l'équation $4x^3 - 3r^2x - r^2y$, dans laquelle on supposera r < y; asin d'avoir $\frac{1}{27}p^3 < \frac{1}{4}qq$. Et d'abord si l'on suppose que le dernier terme ait le signe —, on fera y = cosécante 2A, laquelle deviendra nécessairement connue toutes les sois que y sera déterminée. Ensuite on cherchera un angle B, tel que l'on ait cot^3 B= r^2 cot A, & la valeur de x sera cosec 2B, Si le dernier terme a le signe —, alors il saudra regarder y comme la cosécante d'un angle obtus, & le problème se résolvera de la même maniere. C. Q. F. T.

PROBLEME III.

242. Trouver les racines de l'équation $x^3 + px + q$ = 0 laquelle a nécessairement deux racines imaginaires, à cause que $\frac{1}{27}$ p³ sera nécessairement positif.

SOLUTION.

On prendra toujours l'équation $4x^3 + 3r^2x + r^2y = 0$ dans laquelle on fera $y = \cot 2A$, & l'on cherchera un angle B, tel que l'on ait $\cot 2A$ and A = cot A. La valeur de l'inconnue fera $A = \cot A$ and $A = \cot A$. C. Q. F. T.

Démonstration des deux dernieres Solutions.

243. Soit que r soit plus grande ou plus petite que y, il est toujours vrai de dire que l'équation $4x^3 - 3r^2x$ $-r^2y = 0$, est la même que celle-ci $(x+\sqrt{x^2-r^2})^3$ $= r^2(y+\sqrt{y^2-r^2})$ comme on va le demontrer, d'où il suit que la valeur d'x en y tirée de la seconde, résolvera la premiere équation: tout se réduit donc à prouver l'identité de ces deux expressions. Pour cela, je remarque d'abord que par les formules du n°. 29, on a essentiellement $4x^3 - 3r^2x - r^2y = 0$.

Cela posé, supposons pour un instant que l'on ait $(x+\sqrt{x^2-r^2})^3 = r^2 (y+\sqrt{y^2-r^2})$ en faisant le cube indiqué, on aura $4x^3 - 3r^2x - r^2y + (4x^2-r^2)$ $\sqrt[3]{x^2-r^2} = -r^2\sqrt{y^2-r^2}$ dans laquelle je retrouve les termes $4x^3 - 3r^2x - r^2y$ que je sais déja être égaux à zéro. Ainsi tout se réduit à prouver que $4x^2-r^2$ $\times \sqrt[3]{x^2-r^2} = -r^2\sqrt{y^2-r^2}$. Pour cela , j'éleve tout au quarré , & je trouve $16x^5 - 24r^2x^4 + 9r^4x - r^6 = r^4y^2 - r^6$, ou ce qui revient au même $16x^6 - 24r^2x^4 + 9r^4x^2 = r^4y^2$, laquelle est précisément le quarré de l'équation $4x^3 - 3r^2x = r^2y$. D'où suit la

vérité de ce qu'il falloit prouver. Mais si l'on suppose r plus petit que y comme nous l'avons sait, & y = cosé-cante de 2A, on aura $\sqrt{y^2 - r^2} = cotang$ 2A. Pareillement si x = cosé c 2B; $\sqrt{x^2 - r^2}$ sera cotang 2B. Donc en substituant ces valeurs dans l'équation . . . $(x+\sqrt{x^2-r^2})^3 = r^2(y+\sqrt{y^2-r^2})$ on aura cette nouvelle équation (cose c) = cotang c) = cotang c) = cotang c) sera cotang c du n°. 89 on a cose c) = cotang c

2°, L'on prouvera de même que l'équation $4x^3 + 3r^2x - r^2y = 0$ est identiquement la même que $(x + \sqrt{x^2 + r^2})^3 = r^2(y + \sqrt{y^2 + r^2})$. Et supposant, comme nous l'avons fait, $y = cotang \ 2A \ & x = cotang \ 2B$, elle deviendra $(cotang \ 2B + cosécante \ 2B)^3 = r^2(cotang \ 2A + coséc \ 2A)$; & en dernier lieu $cot^3 B = r^2 \cot A$, d'où il sera facile d'avoir l'arc désigné par B par la valeur de A, & par conséquent $cot^2 B$ qui est la valeur de l'inconnue x dans l'équation. C. Q. F. 2°, D.

Pour faire encore mieux sentir l'avantage de ces solutions, nous en serons tout de suite l'application à des exemples particuliers.

EXEMPLE I.

244. Trouver les racines de l'équation x³ — 3x — 1 = 0, laquelle doit avoir ses trois racines réelles, à cause que ½ p³ est négatif & plus grand que ¼ qq.

SOLUTION.

Pour comparer cette équation avec l'équation $4x^3$ $3r^2x-r^2y=0$, je commence par diviser tous les termes de cette derniere par 4, & je trouve $x^3 - \frac{1}{4}r^3x^2$ $\frac{1}{4}r^2y = 0$, qui donne $\frac{1}{4}r^2 = 3$, d'où l'on tire r = 2,

& par conséquent y = 1.

A cause que le dernier terme est négatif, il saudra suivant ce que nous avons dit au premier Problème n°. 240, saire y = cos A; & parce que ce cosinus est la moitié du sinus total, il saut qu'il soit le sinus d'un angle de 30°, donc on aura $A = 60^\circ$. Par conséquent les valeurs de x seront $cos 20^\circ$, $cos 140^\circ$, $cos 260^\circ$, ou $x = sin 70^\circ$, $x = -sin 50^\circ$, $x = -sin 10^\circ$ pour un rayon qui seroit exprimé par 2. C'est à-dire, que les valeurs réelles de x sont doubles des sinus des Tables qui répondent aux angles trouvés.

EXEMPLE II.

245. Trouver les racines de l'équation $x^3 - x - 6$ = 0, laquelle doit avoir nécessairement deux racines imaginaires, à cause que $\frac{1}{27}$ p³ est plus petit que $\frac{1}{4}$ q².

SOLUTION.

Je compare cette équation avec l'équation $4x^3 - 3r^2x - r^2y = 0$; après avoir divisé tous les termes de cette derniere par 4,& je trouve $\frac{3}{4}r^2 = 1$, ce qui me donne $r = \frac{2}{\sqrt{3}}$, & y = 18 que je dois faire égal à cosec 2A. Pour trouver cet angle dans les Tables, je fais d'abord cette proportion:

 $\frac{2}{\sqrt{3}}$: 18:: le finus total des Tables qui est 1:9 $\sqrt{3}$ qui est l'expression d'une cosécante. Ensuite, parce que l'on a cosécante $A = \frac{rr}{\sin A}$, j'aurai $\sin 2A = \frac{rr}{\cos ec 2A}$; ce qui se trouvera par les Logarithmes, en ôtant du double du Logarithme du sinus total celui de 9 $\sqrt{3}$, & l'on trouvera $\sin 2A = 0.807196$ ou 8,807196 selon la caractéristique des Tables. Ce nombre répond à 3° 40' 40"; donc $A = 1^{\circ} 50^{\circ} 20$ ".

Présentement pour avoir l'angle B qui doit déterminer la valeur de x par la cosécante du double de cet angle: au nombre 11,493417 j'ajoute le double du Logarithme du sinus total, & j'en prends le tiers, ce qui me donne cot B = cot 17°37′50″; & partant B = 17°37′50″ dont la cosécante du double, c'est-à-dire, la sécante de 54°44′20″ multipliée par la racine demandée de l'équation proposée.

EXEMPLE III.

246. Trouver les racines de l'équation 25x³ + 75x - 46 = 0 qui a nécessairement deux racines imaginaires, à cause que le second terme a le signe +.

SOLUTION.

Pour comparer cette équation avec l'équation $4x^3$ $3r^2x - r^2y = 0$, je commence par diviser tous les termes de cette derniere par 4, & ceux de la proposée par 25; ce qui me donne ces deux nouvelles équations $x^{\frac{3}{4}} + \frac{3}{4}r^2x - \frac{1}{4}r^2y = 0, & x^3 + 3x - \frac{46}{23} = 0, \text{ d'où je}$ tire par la comparaison des termes correspondants r = 2& $y = \frac{46}{15}$. Pour découvrir quel est l'angle A tel que $\frac{46}{25}$, soit la cotangente de son double, je fais cette proportion: Le rayon 2 que je viens de trouver est à $\frac{46}{25}$: : le sinus total des Tables 1,000000 est à la cotangente d'un angle, qui est celui que nous avons nommé 2A dans le troisieme problème. Faisant l'opération par les Logarithmes, je trouve 10,036212 qui répond à la tangente de 47° 23' 10"; par conséquent A = 23° 41' 35"; avec cette valeur de A on trouvera comme au problême précédent B = 37° 13' 54", & la tangente de complément du double de cet angle étant multipliée par 2, à cause que nous avons trouvé r=2, sera la racine de cette équation. C. Q. F. T.

OBSERVATION.

Nous remarquerons que cette solution des équations du 3° degré par le cercle, donne aussi nécessairement celles des équations du 4° degré, puisque les équations du 4° degré se réduisent à une du troisieme; comme cela se démontre dans tous les Traités d'Algebre. On observera de plus qu'il seroit facile de trouver dans chaque degré des équations qui se résolveroient comme celles-ci par le cercle; mais elles ne pourroient pas résoudre de la même maniere tous les cas de ces équations. Ce que nous avons dit ici, suffit pour l'usage ordinaire.

CHAPITRE CINQUIEME.

Des Analogies différentielles des Triangles Sphériques & rectilignes quelconques.

PREMIERE SECTION.

LEMME PREMIER.

247. La différentielle d'un arc (fig. 26) est à celle du sinus du même arc, comme le rayon est au cosinus du même arc.

DÉMONSTRATION.

Soit un arc quelconque AM que je nommerai z dont le sinus soit MP que je désignerai par s, le cosinus CP que je nommerai u, la tangente AT = t & la sécante CT = y. Il faut prouver que dz : ds :: r : u.

Supposons que l'arc AM soit devenu Am, & soient tirées les lignes Cmt, mp; soit de plus décrit du centre C avec le rayon CT l'arc TS. Enfin par le point M soit menée Mr parallele à CA: il est visible par cette construction que l'on aura Mm = dz, mr = ds, Mr = -du (à cause que l'arc AM augmentant, son cosinus diminue), & Tt = dt, tS = dy. Cela posé, à cause des triangles semblables mrM, CPM, on aura CM (r): CP (u): Mm (dz): mr (ds). C.Q.F.D.

LEMME SECOND.

248. La différentielle d'un arc est à celle de sa tangente, comme le quarré du rayon est au quarré de la sécante; c'est-à-dire, que l'on aura dz : dt :: r² : yy. (fig. 26).

DÉMONSTRATION.

A cause des secteurs semblables CMm, CTS on aura CM (r): CT(y):: Mm (dz): TS $=\frac{y\,d\,z}{r}$. De plus les triangles rectangles CAT, TSt sont aussi semblables, puisque, lorsque les lignes CT, Ct sont prêtes à coïncider, l'angle en t ne differe point de l'angle en T. Ainsi l'on aura CA: CT:: ST: Tt, ou $r:y: \frac{y\,d\,z}{r}$: dt, d'où l'on tire sur le champ dz:dt::rr:yy. C. Q. F. D.

LEMME TROISIEME.

249. La différentielle d'un arc est à celle de sa sécante, comme le quarré du rayon est au produit de la sécante par la tangente, c'est-à-dire, que l'on aura dz : dy : :r² : ty.

DÉMONSTRATION.

Il est visible que St est la différentielle de la sécante; mais nous avons déja trouvé $ST = \frac{y dz}{r}$; donc en comparant encore les côtés homologues des triangles sem-

144 ASTRONOMIE blables CAT, TSt, on aura CA: AT::ST:St, ou $r:t::\frac{y\,d\,z}{r}:dy$, d'où l'on déduit fur le champ $d\,z$: $d\,y::rr:ty$. C.Q.F.D.

COROLLAIRE.

250. Donc en réunissant ces différentes expressions, on aura pour la différentielle ou la fluxion d'un arc quelconque z, $dz = \frac{r ds}{u} = \frac{r du}{r r dt}$ (en se servant de la fluxion du cosinus) = $\frac{r du}{yy} = \frac{u dt}{y} = \frac{r^2 dy}{ty} = \frac{r u dt}{ys}$. On trouveroit avec la même facilité des formules pour les cotangentes ou les cosécantes; celles-ci nous suffiront pour tout ce que nous aurons à démontrer dans ce Chapitre.

S C H O L I E.

251. On auroit pu démontrer ces différentes analogies par les formules que nous avons exposées au premier Chapitre. Par exemple, le Lemme premier auroit pu se conclure immédiatement du num. $86 \cdot \sin (A + B) = \sin A \times \cos B + \sin B \times \cos A$. Car on a $d \sin AM = \sin (AM + mM) - \sin AM$. Mais pour un arc évanouissant d z, le cosinus est égal au rayon ou à l'unité, & le sinus de ce même arc dz, se confond avec cet arc luimême. On aura donc $\sin (z + dz) = \sin z + \frac{dz \cos z}{r}$ $= s + \frac{dz}{r}; \text{ donc } d s \text{ ou } \sin (z + dz) - s = s + \frac{dz}{r}$ Les autres formules auroient pu se déduire avec la même facilité des formules expliquées au premier Chapitre.

LEMME IV.

252. Si des trois angles d'un triangle sphérique quelconque BAC comme poles (fig. 11) on décrit sur la surface de la sphere un nouveau triangle sphérique DEF; je dis dis que les variations des angles D, E, F de ce nouveau triangle seront respectivement égales à celles des côtés opposés AB, AC & BC du triangle BAC; & les variations des côtés DE, EF & DF du même triangle seront les mêmes que celles des angles opposés du triangle BAC, & réciproquement pour les variations des parties du triangle BAC à l'égard des parties du triangle DEF.

DÉMONSTRATION.

Cette proposition est une suite évidente de ce que l'on a démontré au n°. 131, & de ce que les angles suppléments l'un de l'autre ont nécessairement le même sinus, même cosinus, même tangente, cotangente, sécante & cosécante. C. Q. F. D.

II. SECTION.

Des variations d'un Triangle sphérique ou rectiligne quelconque, dans lequel on suppose un angle constant, ainsi que le côté qui lui est adjacent.

Théoreme I.

253. S 1 dans un triangle sphérique quelconque BAC (fig. 27) on suppose un angle quelconque comme A, constant avec le côté AC adjacent à cet angle; on aura toujours cette analogie: La différentielle de l'autre côté adjacent à l'angle constant est à celle du côté opposé, comme le rayon est au cosinus de l'angle opposé au côté constant; c'est-à-dire; suivant nos suppositions pour la figure 27 que dAB: dBC:: R: cos B.

DÉMONSTRATION.

Supposant que le côté AB soit devenu A β , c'est-à-dire, qu'il soit augmenté de la petite quantité B β ; si l'on tire C β , & que sur ce côté on prenne Cb = CB en décrivant du pole C le petit arc de cercle Bb; $b\beta$ sera l'aug-

146

mentation ou la fluxion du côté CB; & le petit triangle Bb\$\beta\$ fera rectangle en \$b\$, & pourra être regardé comme rectiligne, à cause de la petitesse de ses côtés; ainsi les côtés de ce petit triangle seront comme les sinus des angles opposés. Mais l'angle en \$\beta\$ est sensiblement égal à l'angle B, & par conséquent l'angle \$\beta\$ b sera complément de ce même angle; on aura donc B\$\beta\$: R: cos B, ou d AB: d BC:: R: cos B. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

254. De cette proportion & des formules démontrées au Chapitre précédent, on déduira aisément les analogies suivantes. Le n°. 225 donne en substituant à cos B sa valeur d AB: d BC:: sin AB × sin BC: R × cos AC—cos AB×cos BC. & (n°. 221)::R: cos AC×sin A×sin C RR

cos A×cos C. Si l'angle en Aest de 90°, ::RR: cos AC × sin C:: tang BC: tang AB (n°. 228).

COROLLAIRE II.

255. Si le triangle est rectiligne, on aura toujours dans les mêmes suppositions dAB: dBC::R:cof B.

THEOREME II.

256. Supposant les mêmes choses qu'au Théorème précèdent, je dis que la différentielle du côté variable adjacent à l'angle constant est à celle de l'angle opposé à ce coté, comme le sinus du côté opposé à l'angle constant est au sinus de l'angle opposé au côté constant; c'est-à-dire, en appliquant cette analogie à la figure 27; que l'on aura d'AB: dC:: sin BC: sin B.

DÉMONSTRATION.

Soient prolongés les côtés CB, Cb, jusqu'à ce qu'ils ayent chacun 90°. Il est clair que l'arc Ff sera la mesure de la variation de l'angle C. Cela posé, à cause que les petits arcs Ff, Bb sont d'un même nombre de degrés,

on aura Ff: Bb:: R: finBC; d'ailleurs à cause du triangle BbB: Bb: Ba:: finB: R; donc en multipliant ces deux proportions par ordre, on aura Ff: Ba:: finB: finBC ou dC: dAB:: finB: finBC, & invertendo dAB: dC:: finBC: finB. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

257. Si à la place de fin B & de fin BC, on substitue à ces quantités leurs différentes valeurs déduites de la proportion entre les sinus des angles & ceux des côtés opposés, on trouvera cette suite de rapports égaux; $dAB: dC:: fin^2BC: fin AC \times fin A:: fin AC \times fin AC:: fin A \times fin^2B:: fin AC \times fin^2C.$

COROLLAIRE II.

258. Si le triangle est rectiligne, alors le sinus du côté BC se confond avec le côté BC lui même; ainsi le Théorême devient dAB:dC::BC: lin B.

THÉOREME III.

259. La différentielle du côté opposé à l'angle constant est à celle de l'angle variable adjacent au côté constant, comme le sinus de ce côté multiplié par le cosinus de l'autre angle, est au produit du sinus de ce même autre angle par le rayon; c'est-à-dire, que l'on aura dBC: dC:: sin BC x cos B: R x sin B: sin BC: tang B.

DÉMONSTRATION.

Puisque l'on a (n°. 253) dBC: dAB:: cos B:R, & que par le Théorème dernier on a dAB: dC:: sin BC: sin

COROLLAIRE I.

260. Si l'on substitue à sin BC sa valeur sin AC × sin A Kij

148

on aura cette nouvelle analogie $dBC : dC : fin A \times fin AC : tang B \times fin B : fin^2 BC \times cot AC - fin BC \times cof BC \times cof C : R^2 \times fin C.$

COROLLAIRE IL.

261. Si le triangle est rectiligne, les mêmes suppositions donneront dBC: dC:: BC: tang B. Car le sinus de BC devient le côté BC lui-même.

THÉOREME IV.

262. Supposant toujours les mêmes conditions, je dis que la différentielle du côté adjacent à l'angle constant, est à la différentielle de l'angle adjacent à ce côté; comme la tangente du côté opposé à l'angle constant est au sinus de l'angle opposé au côté constant; c'est-à-dire, que l'on aura dAB: dB:: tang BC: sin B.

Démonstration.

Suivant les suppositions du Théorême, dans le triangle DEF (fig. 11) dont toutes les parties sont, par construction, suppléments de celles du triangle BAC; l'angle en E & le côté DE qui lui est adjacent, seront constants. De plus par le Lemme IV de ce chapitre, les variations de l'angle D & du côté DE seront respectivement les mêmes que celles du côté AB & de l'angle B du triangle BAC; mais par le dernier Théorême on a d DF: dD:: sin DF: tang F; donc parce que les angles suppléments l'un de l'autre ont même tangente & même sinus, on aura, en substituant à ces quantités, leurs correspondantes au triangle BAC, & faisant un invertendo d AB: dB:: tang BC: sin B. C. Q. F. D.

COROLLAIRE I.

263. Puisque l'on a dAB: dB:: tang BC: sin B, & qu'on a aussi (n°. 256) dC: dAB:: sin B: sin BC, on trouvera, en multipliant ces deux proportions par ordre dB: dC:: sin BC: tang BC:: cos BC: R::

149

cof A × R + cof B × cof C: fin B × fin C (n°. 263):: cof A × fin AC × fin AB + cof AC × fin AB × R: R³, en mettant pour cofin BC fa valeur (n°. 216).

COROLLAIRE II.

264. Si le triangle est rectiligne, alors sin BC = tang BC; d'où il suit que les variations de chacun des deux angles sont égales; ce qui doit nécessairement arriver, puisque dans un triangle rectiligne quelconque la somme des trois angles est toujours une quantité constante; & que d'ailleurs nous avons supposé un angle constant.

III. SECTION.

Des variations d'un triangle sphérique ou rectiligne quelconque dans lequel on suppose un angle constant avec le côté qui lui est opposé.

THÉOREME V.

265. Supposant au triangle BAC (fig. 28) l'angle en A constant avec le côté BC qui lui est opposé; on aura toujours la différentielle d'un angle quelconque à celle du côté opposé, comme la tangente de cet angle est à la tangente du côté opposé; c'est-à-dire, que l'on aura ces deux analogies: dB: dAC:: tang B: tang AC ou dC: dAB:: tang C: tang AB.

DÉMONSTRATION.

Puisque l'angle en A du triangle BAC avec le côté BC qui lui est opposé demeurent constants, & que la proportion entre les sinus des angles & ceux des côtés qui leur sont opposés, donne sin C = $\frac{\sin A}{\sin BC} \times \sin AB$; & sin B = $\frac{\sin A}{\sin BC} \times \sin AC$; il est clair que les variations de sin C & sin B seront comme celles des sinus des côtés AB, AC qui leur sont opposés; ce qui donnera d sin C = d sin AB. Donc (n°.250) la variation de l'arc qui mesure K iii

l'angle C, sera à celle de l'arc AB:: $\frac{d \cdot \sin C}{co f \cdot C}$: $\frac{d \cdot \sin AB}{co f \cdot AB}$; ou, ce qui revient au même, $d \cdot C \cdot d \cdot AB :: \frac{d \cdot \sin C}{co f \cdot C}$: $\frac{d \cdot \sin AB}{co f \cdot C}$ mais $d \cdot \sin C \cdot d \cdot \sin AB$:: $\sin C \cdot \sin AB$; puisque le rapport de $\sin C \cdot \sin AB$ doit être un rapport constant: donc en substituant ces quantités à leurs proportionnelles & ensuite les tangentes auxquelles elles se changent, on aura $d \cdot C \cdot d \cdot AB :: tang \cdot C \cdot tang \cdot AB$. On feroit voir de même que $d \cdot B \cdot d \cdot AC :: tang \cdot B :: tang \cdot AC \cdot C \cdot Q \cdot F \cdot D$.

COROLLAIRE I.

266. Si A = 90°, on aura d C: dAB:: R: fin AC, & pareillement dB: dAC:: R: fin AB (n°. 228).

COROLLAIRE II.

267. Si le triangle est rectiligne, les variations des angles B & C sont égales; puisque la somme des trois angles, ainsi que l'un de ces angles, sont des quantités constantes. De plus les tangentes des côtés AB, AC se consondent avec ces côtés mêmes, ainsi l'on aura: La différentielle d'un angle quelconque est à celle du côté opposé, comme la tangente de cet angle est au même côté opposé, ou dC: dAB::tang C: AB, ou à cause que dC = dB; dB: dAB::tang C: AB & dC: dAC::tang B:AC.

Théoreme

268. Supposant toujours un angle constant avec le côté qui lui est opposé, les variations des côtés seront comme les cosinus des angles opposés, & celles des angles comme les cosinus des côtés qui leur sont opposés; c'est-à-dire, que dAB:dAC:: cos C:cos B, & que dB:dC::cos AC: cos AB (fig. 28).

DEMONSTRATION.

Ayant pris Db = DB, & Dc = DC, il est visible que les angles en b & c seront des angles droits, & de plus que $bc = \beta_{\gamma}$; ôtant de ces quantités égales la partie commune βc , on aura $\beta b = c_{\gamma}$. Cela posé dans le

triangle rectangle $\beta b B$, on aura $B\beta:b\beta::R:cof B$; & dans le triangle rectangle Cc_{γ} , on a aufli $c_{\gamma}:C_{\gamma}::cof C:R$; donc en multipliant par ordre, on aura $B\beta:C_{\gamma}::cof C:cof B$; ou $dAB:dAC::cof C:cof B.C.Q.F.1^{\circ},D.$

2°, En considérant le triangle DEF (fig. 11) dont toutes les parties sont suppléments de celles du triangle BAC, on trouveroit d DE: dEF:: cof E: cof D. Donc en substituant à chaque terme leurs correspondants du triangle BAC, on aura dB: dC:: cof AC: cof AB. C. Q. F. 2°, D.

COROLLAIRE I.

269. Puisque l'on a dAB: dAC:: cos C: cos B, on aura aussi (n°.225):: cos AB × sin AB × R—
cos AC × cos BC × sin AB: cos AC × sin AC × R—
cos AB × cos BC × sin AC; & puisque l'on a aussi dC:
dB:: cos AB: cos AC, on aura aussi en mettant pour
cos AC sa valeur, & divisant les deux derniers termes par
cos AB; dC: dB:: cos B× sin B× tang AB/RR—+ cos BC:R.

COROLLAIRE II.

Sil'on substitue dans ces deux proportions à sin AB & à sin AC leurs valeurs respectives $\frac{\sin AC \times \sin C}{\sin B}$ & $\frac{\sin AB \times \sin B}{\sin C}$ on aura ces nouvelles analogies:

d AB: dB:: tang AC × cosC: R × sin B

d AC: dC:: tang AB × cosB: R × sin C.

Pareillement, si l'on substitue encore dans la premiere

K iv

proportion à cosin AC sa valeur $\frac{\sin AC \times R}{\tan g AC}$, on trouvers $dAB: dB: tang AC \times \sin AB: tang C \times \sin AC: tang AC \times \cos AB: \frac{\sin B \times \sin AC \times \sin AB}{R}$

Enfin, si l'on suppose l'angle A de 90°, on aura dans la derniere proportion $dAC: dC::\frac{1}{2} \sin 2AC:R \times \cot C;$ en mettant pour tang B sa valeur $\frac{\cot C \times R}{\cot BC}$ & pour $\cot AB$ sa valeur; & mettant pour $\sin AC \times \cot AC$ l'expression qui lui est égale par le n°. 14.

COROLLAIRE III.

271. Si le triangle est rectiligne, les variations des côtés seront toujours comme les cosinus des angles opposés; & les variations des angles comme les cosinus des côtés opposés. Mais dans ce cas, les côtés étant ou pouvant être considérés comme des arcs infiniment petits, leurs cosinus seront tous égaux. Donc les différences des angles seront aussi égales entr'elles, comme on peut s'en convaincre d'ailleurs.

IV. SECTION.

Des variations d'un triangle sphérique ou rectiligne, lorsque deux de ses côtés demeurent constants.

THÉOREME VII.

272. La variation de l'angle compris entre les deux côtés constants est à la variation d'un quelconque des deux autres angles, comme le produit du sinus total par le sinus du côté variable, est au produit du sinus du côté opposé à cet angle par le cosinus de l'autre angle adjacent à ce même côté; c'est-à-dire, qu'en supposant les côtés AB, AC constants (fig. 29)

on aura $d A : d B :: R \times fin BC : fin AC \times cof C$ ou bien $d A : d C :: R \times fin BC : fin AB \times cof B$.

DÉMONTRATION.

Supposant que l'angle BAC soit devenu BAc, soient prolongés les côtés AC, Ac jusqu'à ce qu'ils soient des quarts de cercle ACF, Acf. Il est clair que Ff sera la mesure de la variation de l'angle en A. Soient pareillement prolongés les côtés BC, Bc en G & g; ensorte que BCG, Bcg soient des quarts de cercle : il est encore visible que Gg sera la mesure de la variation de l'angle en B. Ensin soit pris sur le côté Bc l'arc $B_{\gamma} = BC$, ce qui donnera le triangle $C_{\gamma}c$ rectangle en γ , dans lequel l'angle γc C est sensiblement égal au complément de l'angle C. Cela posé, à cause des secteurs semblables Ff, Cc on aura Ff: Cc:: R: fin AC, & à cause du triangle rectangle $C_{\gamma}c$,

on a... $C_c: C_{\gamma}:: R: cof C$, &

à cause des secteurs semblables Gg, Cy,

on a aussi C_{γ} : G_g :: fin BC: R. Donc en multipliant ces trois proportions par ordre, & mettant pour F_f & G_g leurs valeurs,

on aura $dA: dB:: R \times fin BC: fin AC \times cof C;$

on prouveroit de même

que. dA; dC:: R×fin BC: fin AB×cof B. C.Q. F.D.

COROLLAIRE I.

273. Si dans la premiere proportion on met à la place de sin AC sa valeur $\frac{\sin BC \times \sin B}{\sin A}$, on trouvera dA:dB:: R × sin A: sin B × cos C; & si l'on multiplie chaque terme du dernier rapport par $\frac{\sin C}{\cos C}$, on trouvera :: sin BC × tang C: sin AC × sin C:: sin A × tang C: sin B× sin C, en remettant pour sin BC sa valeur $\frac{\sin AC \times \sin A}{\sin B}$:: sin BC × tang C: sin B× sin AB, en saisant disparoître sin C dans l'un des rapports précédents. Si l'on met dans la premiere proportion la valeur de cos C (n°. 225) on

aura encore :: $\int \ln^2 BC : cof AB \times R - cof AC \times cof BC$, ou bien mettant encore dans la même premiere proportion pour $\int \ln BC$ sa valeur $\int \frac{\sin AB \times \sin A}{\sin B} :: \int \ln AB \times \sin A$: $\int \ln AC \times \frac{1}{2} \int \ln 2C$. Enfin :: $R^3 : \int \ln^2 B \times cof AB - \int \ln B \times cof B \times cot A$, en substituant dans $\int \ln AC \times cof C$ les valeurs des quantités qui s'y trouvent $\int \frac{\sin BC \times \sin B}{\sin A} \times cof AB \times \sin A \times \sin B - cof A \times cof B \times R$; & mettant $\cot A$ pour $\int \frac{cof A}{\sin A}$, ou bien encore :: $R^3 : cof AB \times RR$ $-\int \ln AB \times cof B \times cot BC$, en faisant disparoître $\cot A$.

COROLLAIRE II.

274. Des substitutions semblables dans la seconde proportion donneroient les rapports suivants $dA:dC::R\times fin A:fin C\times cof B::fin BC\times tang B:fin AB\times fin B::tang BC\times fin BC:fin AC\times fin C::tang B\times fin A:fin B\times fin C::fin^2 BC:cof AC\times R-cof AB\times cof BC.$

COROLLAIRE III.

275. Si le triangle est rectiligne, les sinus des côtés deviennent les côrés mêmes; ce qui donne dA: dB: R×BC: AC×cofC; & dA: dC::R×BC:AB×cofB; c'est-à-dire, que les variations de l'angle compris entre les côtés constants, & de l'un quelconque des deux autres angles, sont en raison composée de la directe des côtés opposés à ces angles, & de celle du rayon au cosinus de ce même angle.

THÉOREME VIII.

276. La variation de l'angle compris entre les côtés constants est à celle du côté qui lui est opposé, comme le quarré du rayon est au rectangle du sinus d'un angle quelconque par le sinus du côté qui lui est adjacent; c'est-à-dire, que l'on aura toujours dA: dBC:: R²: sin C × sin AC:: R²: sin B× sin AB (sig. 29).

DÉMONSTRATION.

Les fecteurs semblables Ff, Cc donnent, comme nous l'avons déja vu, Ff: Cc::R:fn AC; & le petit triangle rectangle $G_{\gamma}c$ donne $Cc:_{\gamma}c::R:fin$ C. Donc en multipliant par ordre on aura Ff $_{\gamma}c::RR:_{fin}AC\times_{fin}C$, ou $dA:dBC::RR:_{fin}A\times_{fin}C$. Si l'on veut faire varier l'angle A vers B, on auroit trouvé de même $dA:dBC::RR:_{fin}AB\times_{fin}B$. C.Q.F.D.

COROLLAIRE I.

277. Si l'on substitue à sin AC sa valeur, on aura $dA:dBC::R^2 \times sin A: sin EC \times sin B \times sin C::R^2 \times sin BC \times sin C::sin^2 AB \times sin A \times sin B$, en mettant pour sin AC sa valeur $sin AB \times sin AB \times sin AB$, & substituant de même $sin AB \times sin AB \times sin$

COROLLAIRE II.

278. Si le triangle est rectiligne, on aura dA: dBC:: R²: AC × fin C:: R²: AB × fin B:: R: AD (en supposant que AD est une perpendiculaire abaissée de l'angle A sur le côté BC opposé) ce qui apprend que si deux côtés d'un triangle rectiligne sont constantes, les variations de l'angle compris entre ces côtés & du côté opposé à cet angle variable, sont comme le rayon est à la perpendiculaire abaissée de cet angle variable sur le côté opposé.

Théoreme IX.

279. La variation d'un angle quelconque adjacent au côté variable est à celle de ce même côté, comme la cotangente de l'autre angle sur ce côté est au sinus de ce côté; c'est-à-dire, que l'on aura dC: dBC:: cot B: sin BC, & dB: dBC:: cot C: sin BC (fig. 29).

Démonstration.

Puisque l'on a (n°. 272) $dA:dC::R \times fin BC$:

376 fin AB x cof B,& (n°.275) dBC:dA:: fin Cx fin AC: R*; en multipliant ces deux proportions par ordre, on aura $dBC : dC :: fin BC \times fn C \times fin AC : R \times fin AB \times$ cof B:: $fin BC: \frac{fin AE \times cof B \times R}{}$ cof B:: fin BC: fin C× fin AC: :: fin BC: cot B en mettant pour fin AB fa valeur fin AB od valeur fin finfin B l'on tire dBC : dC :: sin BC : cot B, & invertendo dC: dBC:: cot B: fin BC. C.Q. F.D.

COROLLAIRE I.

280. Puisque dB: dBC:: cot C: sin BC, il sera aisé de substituer à ce dernier rapport les suivants :: R x cos C: fin AB × fin A:: R: tang C × fin BC:: RR: tang C × sin BC:: cot C × sin B: sin AC × sin A:: R: fin BC × fin B × R cos AB × fin BC-cof B×cof BC: : cot AB × fin BC - cof B× cof BC: sin BC x sin B. Et divisant par sin BC x sin B:: cot BC×R tang B: R: cot AB - cof B×cot BC cot AB × R sin B on trouveroit des rapports absolument semblables pour la proportion dC: dBC:: cot B: sin BC, c'est pourquoi nous ne nous arrêterons pas à les détailler ici.

COROLLAIRE II.

281. Puisque l'on a dB: dBC:: cot C: sin BC & dBC: dC:: fin BC: cot B; en multipliant ces deux proportions par ordre, on trouvera dB: dC:: tang B: tang C:: fin AC × cof C: fin AB × $cof B :: fin B \times cof C : fin C \times cof B$, en substituant les valeurs des sinus des côtés AC, AB.

COROLLAIRE III.

282. Si le triangle est rectiligne, le dernier Théorême donnera dBC: dC:: BC: cot B:: BC x fin B: cof BxR3 ou comme la perpendiculaire abaissée de l'angle C sur le côté AB est au cosinus de l'angle B. On trouveroit de même dBC: dB:: BC: cot C; & enfin dB: dC:: tang B: tang C.

V. SECTION.

Des variations d'un Triangle sphérique dans lequel on suppose deux angles constants.

Théoreme X.

283. Supposant les deux angles B& C constants au triangle sphérique BAC (fig. 28), la variation du côté sur lequel ces angles sont adjacents, est à celle d'un quelconque des autres côtés, en raison composée de la directe des sinus des angles opposés à ces côtés & de celle du rayon au cosinus du troisieme côté; c'est-à-dire, que l'on aura dBC: dAC: sin A×R: sin B×cos AB.

DÉMONSTRATION.

Dans le triangle DEF (fig. 11) dont toutes les parties font suppléments de celles du triangle BAC, les deux côtés DF & FE seront variables. D'où il suit que ce cas rentre dans celui du premier Théorême de la dernière section, on aura donc dF: dD:: R × sin DE: sin FE × cos E; & prenant les correspondants au triangle BAC, on aura dBC: dAB:: R × sin A: sin C × cos AC, on prouveroit de même que d BC: dAC:: R × sin A: sin B × cos AB. C. Q. F. D.

THÉOREME XI.

284. La variation du côté adjacent aux angles conftants est à celle de l'angle opposé, comme la sécante de complément d'un côté quelconque est au sinus de l'angle constant sur ce côté; c'est-àdire, que l'on aura dBC: dA::cosec AB: sin B::cosec AC: sin C.

Démonstration.

On fait que la cosécante d'un arc est égale au quarré du rayon divisé par le sinus de cet arc. Ainsi tout se

réduit à prouver que $dBC : dA :: RR : finB \times finAB$ } ce qui se prouvera par le moyen du triangle DEF, comme on vient de démontrer le dernier Théorême.

THEOREME XII.

C. Q. F. D.

285. La variation d'un côté quelconque opposé à l'un des angles constants, est à la mesure de la variation du troisieme angle, comme la cotangente de l'autre côté est au sinus de ce même angle variable; c'est-à-dire, que l'on aura dAB:dA :: cot AC fin A;ou que dAC:dA::cot AB: finA.

DÉMONSTRATION.

Cette proposition se déduira immédiatement du Théorême IX, en applicant ce Théorême au triangle DEF, & faifant les changements convenables. C. Q.F.D.

COROLLAIRE

286. Il suit du dernier Théorême que les variations des côtés AB, AC opposés aux angles constants sont comme les tangentes de ces mêmes côtés.

COROLLAIRE II.

287. Si l'on suppose le triangle rectiligne, le premier Théorême dans la supposition actuelle nous apprend que la différentielle du côté variable est à celle d'un côté quelconque, dans la raison du sinus des angles opposés, ce que l'on fait d'ailleurs par la Géométrie Elémentaire. Le second Théorême ne nous donne rien à connoître, parce que dA devient zéro dans un triangle rectiligne, dans lequel on suppose deux angles constants. Le troisieme ne nous en apprend pas davantage par la même raison. Enfin le dernier Corallaire nous apprend que les variations des côtés sont comme les côtés eux-mêmes, ce qui est conforme à ce que nous démontrons dans la Géométrie Elémentaire.

OBSERVATION.

288. On auroit pu démontrer aisément les Théorêmes qu'on vient de voir par les figures de nos projections, en cherchant les rapports évanouissants des différentes lignes qui y sont tracées. De même on auroit encore pu les déduire des formules analytiques que l'Algebre nous a fait découvrir, en supposant quelquesunes des lettres a, b, c, d, f, g &c, variables suivant les conditions du Théorême à démontrer, & passant ensuite des différentielles des finus, tangentes, &c, à celles des arcs de cercle. Mais la méthode de M. Cotes m'a paru la plus lumineuse, & en même temps la plus facile; c'est pourquoi, je n'ai fait, pour ainsi dire, que traduire son excellent morceau: De astimatione errorum in mixta Mathesi. On me pardonnera d'avoir tâché de simplifier encore cette théorie, en l'appliquant aux triangles rectilignes par de simples Corollaires. Il ne nous reste plus que de faire quelques applications de cette théorie à différents exemples.

PREMIER EXEMPLE.

289. Soit une hauteur AB qu'il faut mesurer avec un instrument, au moyen duquel on observe l'angle ACB. On demande quelle erreur on peut commettre sur cette hauteur, d'après celle qui peut avoir lieu dans la mesure de l'angle (fig. 30).

SOLUTION.

Il est évident que dans le triangle BAC, le côté AC & l'angle droit restent constants. Donc on aura (n°. 258) dAB: dC:: BC: sin ABC:: 2AB: sin 2ACB. Car en substituant à sin 2ACB sa valeur 2 sin ACB s sin ABC cette proportion devient BC: R:: AB: sin ACB; donc la variation de la hauteur AB est à la mesure de la variation de l'angle C, comme le double de cette hauteur est au

finus du double de l'angle observé. Donc l'erreur qui peut avoir lieu dans la détermination de cette hauteur, sera la plus petite possible, lorsque le sinus du double de l'angle observé sera le plus grand possible. Ce qui a lieu, lorsque cet angle est de 45°. Ainsi dans le cas où il faudroit déterminer une hauteur comme AB, par l'observation d'un angle en C, il faudra faire ensorte que l'angle observé soit le plus près qu'il est possible de 45°. C. Q. F. T.

290. Voyons présentement jusqu'où peut aller l'erreur du côté AB, en supposant que l'on se soit trompé d'une minute dans la détermination de l'angle. Si l'on donne au rayon 1000000 l'arc d'une minute qui mesure l'erreur supposée, sera de 2909, dont le double est 5818. Or cette quantité est au sinus du double de l'angle demi-droit ou au rayon::1:1719. Ainsi dans la supposition actuelle on peut se tromper sur la hauteur AB de -\frac{1}{719}. Cette erreur augmentera ou diminuera dans la raison des erreurs qui auront eu lieu relativement à cet angle supposé de 45°. Si l'angle observé est plus grand ou plus petit que 45°, l'erreur augmentera dans la raison du rayon au sinus de l'angle double.

SECOND EXEMPLE.

291. On demande l'heure du jour ou de la nuit par la hauteur observée d'une étoile ou d'un astre quelconque; & l'on propose d'assigner l'erreur du temps d'après l'erreur connue dans la hauteur observée (fig. 31).

SOLUTION.

Soit le triangle sphérique PZS dans lequel P est le pole, Z le zénit de l'observateur, & S l'astre ou l'étoile observée; PS est le complément de la déclinaison de l'astre, PZ le complément de la latitude, ZS le complément de la hauteur. L'angle ZPS est l'angle horaire variable compris entre les côtés constants PZ, PS. L'on aura la variation de l'angle horaire

horaire SPZ à la variation du côté opposé SZ, comme la cosécante de l'angle PSZ est au sinus de l'arc PZ (n°. 276), ou $dP: dZS:: R^2: finZ \times finPZ$; mais la variation de l'angle en P est la mesure de l'erreur du temps: ainsi l'on peut prendre dP pour l'erreur même du temps, & l'on aura dP ou $dt = \frac{dZS \times R^2}{finZ \times finPZ}$. C.Q.F.T.

COROLLAIRE.

292. Il suit de-là qu'en supposant la même erreur dans les observations & la latitude de l'observateur aussi la même, l'erreur du temps ne changera pas quelle que soit la hauteur de l'astre dans son vertical, puisque R'ssera toujours une quantité constante. De plus, on voit que dans la même supposition de la latitude constante, l'erreur du temps sera la moindre possible, lorsque l'astre aura été observé dans le premier vertical. Ensin si l'on suppose deux latitudes différentes, l'erreur sera la moindre possible, lorsque l'observateur sera à l'équateur, & qu'il observera un astre placé dans le premier vertical.

Par exemple, en admettant ces deux conditions: Si l'on suppose de plus qu'on se soit trompé d'une minute dans l'observation de la hauteur; l'on trouvera, en faisant le calcul, que l'erreur est de 4 secondes de temps. Si nous supposons à présent que l'observateur s'éloigne de l'équateur, cette erreur sera à la précédente dans la raison du sinus total au sinus de complément de la latitude, l'astre étant toujours observé dans le premier vertical. Ainsi pour une latitude de 45° , l'erreur sera de $5'' \frac{1}{3}$; pour une latitude de 50° , l'erreur seroit de $6'' \frac{1}{2}$; & pour une de 55° , l'erreur seroit de $6'' \frac{1}{3}$. Enfin si l'astre a été observé dans un vertical quelconque incliné au méridien, l'erreur augmentera encore à l'égard de celles trouvées précédemment dans la raison du rayon au sinus de cet angle; & ses variations suivront en même temps les va-

riations de l'erreur primitive supposée dans l'observation?

TROISIEME EXEMPLE.

293. Soient LSK, & L' S' K' deux cercles almikantarats ou paralleles à l'horizon (fig. 32). S, S' les points où ces cercles sont rencontrés dans un même jour par un astre dont la déclinaison est supposée la même pendant tout ce jour: on demande quel doit être le rapport des angles PSZ, PS'Z de chaque cercle horaire PS, PS' avec le vertical correspondant, pour que le temps que l'astre employera à passer d'un almikantarat à l'autre, soit le plus court possible.

SOLUTION.

L'énoncé du Problême fait voir que dans les triangles PZS, PZS', les côtés PZ & ZS, ZS' sont constants, tandis que les côtés PS, PS' varient. Soient donc nommés h& h' les angles horaires en P; S&S' les angles à l'astre en S & S' de chaque cercle horaire PS, PS' avec le vertical correspondant ZS & ZS'; & soit D la déclinaison dont la variation sera dD que nous ferons négative, parce que, suivant la figure, si cette déclinaison est boréale comme nous l'avons supposé ici, les arcs PS, PS' diminuent à mesure que la déclinaison augmente. Cela posé, on aura par le n°.279, $dh = \frac{\cot S \times dD}{\cot D}$; & pareillement $dh' = -\frac{\cos S' \times dD}{\cos D}$. Donc, puisque le temps par l'arc SS' doit être un minimum, la différence des variations des angles horaires doit être égale à zéro; ce qui donnera $-\frac{\cot S' \times dD}{\cot D} + \frac{\cot S \times dD}{\cot D} = 0$; d'où l'on tire sur le champ cot S'= cot S : ce qui m'apprend que ce jour là les angles S', S doivent être égaux. Si l'astre est le soleil, & si l'un des almikantarats se confond avec l'horizon, & que l'autre foit le cercle crépusculaire que l'on suppose communément de 18° au-dessous de l'ho-

rizon, le symptome qu'on vient de découvrir, m'apprend que ce jour-là les angles au soleil, soit à l'horizon, soit dans le cercle crépusculaire, sont égaux. Ce même symptome servira donc à trouver le jour du plus court crépuscule, en cherchant d'abord quelle doit être la déclinaison qui répond à ce rapport déterminé pour les angles au soleil. C'est ce que nous alsons faire dans le Problème suivant.

PROBLEME.

294. Supposant égaux les angles de chaque cercle horaire avec le vertical qui lui répond; on demande quelle doit être la déclinaison qui lui répond (fig. 32).

SOLUTION.

Soient S & S' les angles de chaque cercle horaire avec le vertical; & C, C' les distances de chaque cercle parallele à l'horizon à ce même grand cercle. Soit de plus L la latitude du lieu, & D la déclinaison de l'astre; on aura pour le triangle PZS (n°. 225) $\frac{cof D \times cof S}{R}$ = $\frac{R \times fin L - fin C \times fin D}{cof C}$, & pour le triangle PZS $\frac{cof D \times cof S'}{R} = \frac{R \times fin L + fin C' \times fin D}{cof C'}$ Nous avons mis le figne + dans la seconde formule, à cause que ZS' est obtus, ainsi que l'angle opposé. Donc, puisque les premiers membres de ces équations sont égaux, les seconds le seront aussi, & donneront cette nouvelle équation $R \times fin L \times cofC' \longrightarrow finC \times finD \times cofC' \longrightarrow R \times finL \times cofC$ $\longrightarrow fin C' \times fin D \times cofC$, d'où l'on tire tout de fuite cette proportion: finC'xcofC+finCxcofC': Rx(cofC'-cofC)::finL:finD, ou n°. 86. fin (C'+C): cof C'-cof C: : fin L: fin D, ou bien encore (par les nos. 73 & 95) cof(C+C'): $fin \frac{(C-C')}{2}$:: fin L: fin D. L ij

ASTRONOMIE

164 Si donc on suppose, comme cela a lieu dans le cas du plus court crépuscule que C soit zéro, on aura cette derniere proportion $R : -tang \frac{C'}{2} : fin L : fin D; c'eff$ à-dire, le rayon est à la tangente de la moitié de l'abaissement du cercle crépusculaire au-dessous de l'horizon; comme le sinus de la latitude est au sinus de la déclinaison du soleil. Comme cette déclination est négative à cause que tang - est précédée du signe -, on voit que la déclinaison du soleil doit être de dénomination contraire à la latitude. C. Q. F. T. & D.

Ancienne Solution.

295. Soit u le cosinus de l'angle horaire à l'instant où finit le crépuscule. L'angle sera représenté par cette intégrale $\int \frac{r du}{\sqrt{r^2 - u^2}}$. Soit pareillement z le cosinus de l'arc semidiurne, cet arc sera $\int \frac{r dz}{\sqrt{r^2 - z^2}}$. Donc il faut supposer $\frac{du}{\sqrt{r^2-u^2}} - \frac{dz}{\sqrt{r^2-z^2}} = 0$. Nommons c le sinus de la latitude & g son cosinus; h le sinus de l'abaissement du cercle crépusculaire au-dessous de l'horizon, & y le sinus de la déclinaison; on aura... $u = \frac{hr^2 - cry}{g\sqrt{r^2 - y^2}}$, & $z = \frac{cry}{g\sqrt{r^2 - y^2}}$. Au moyen de ces valeurs, chassons u & 3 dans la premiere équation, & divisons la transformée par dy; nous aurons hy $+2cry^3 - g^2hy^2 - 2cr^3y - c^2hr^2 = 0$. D'où l'on tire $y = r \& y = -r; \& \text{ encore } y = -\frac{cr - \sqrt{r^2 - h^2}}{h}$ & $y = -\frac{cr + c\sqrt{r^2 - h^2}}{h}$ qui font les quatre valeurs de l'inconnue y dans cette équation.

où il ne peut physiquement arriver, sont étrangeres à la question, & ne nous donnent rien à connoître. Des deux autres, la plus grande donne le minimum de la somme de l'arc sémidiurne, & de l'arc parcouru depuis midi jusqu'à la fin du crépuscule; & la plus petite donne le minimum de la différence des mêmes arcs que nous cherchons. Ainsi la déclinaison demandée a pour sinus....

 $y = -\frac{cr + c\sqrt{r^2 - h^2}}{h}$. Donc si l'on nomme t la tangente de la moitié de l'abaissement du cercle crépusculaire au-dessous de l'horizon, on aura $y = -\frac{ct}{r}$; ou r:t::c:

— y. Ce qui nous apprend, comme nous l'avons déja vu par notre premiere Solution, que la déclinaison du soleil est de dénomination contraire à la latitude de l'observateur.

OBSERVATION.

296. Il suit de notre premiere Solution que si deux triangles sphériques ont deux côtés égaux chacun à chacun avec un angle aussi égal opposé à l'un de ces côtés égaux, on aura cette analogie: Le cosinus du côté opposé à l'angle égal, est au cosinus de l'autre côté adjacent au même angle égal; comme le cosinus de la demi-somme des autres côtés, est au cosinus de la demi-dissérence des mêmes côtés. C'est ce qui se déduit immédiatement de ce que l'on a cos $\left(\frac{C+C'}{2}\right)$: sin $\left(\frac{C-C'}{2}\right)$: sin L: sin D, en faisant attention que les dénominations particulieres au problème peuvent être généralisées, en ne conservant que ce qui est essentiel aux triangles que l'on est obligé de considérer.

Si l'on demandoit pareillement quelle doit être la déclinaison d'un astre, pour que dans l'intervalle de deux angles horaires donnés, le changement en hauteur sût le moindre possible. On trouveroit par le même procédé & avec les dénominations précédentes que cof $\left(\frac{h'-h}{2}\right)$ cof $\left(\frac{h'+h}{2}\right)$:: tang L: tang D.

QUATRIEME EXEMPLE.

PROBLEME.

297. Trouver en tout temps la correction qu'il faut faire au midi conclu par les hauteurs correspondantes d'un astre dont la déclinaison subit une petite variation, pendant l'intervalle des deux hauteurs égales (fig. 32).

SOLUTION.

Les Astronomes, pour s'assûrer de l'instant du midi. observent la hauteur du centre du soleil quelques heures avant midi; & quelques heures après, ils observent l'instant auquel cet astre est à la même hauteur sur l'horizon: le milieu de l'intervalle de temps compris entre ces deux observations & compté sur la pendule, marque l'instant du passage du soleil par le méridien. Cette méthode seroit exacte & rigoureuse si la déclinaison du soleil n'éprouvoit aucune variation dans l'intervalle des observations; ce qui n'a jamais lieu rigoureusement. Le temps des solstices est celui où cette erreur est la moindre posfible, parce que pour lors le foleil ne change pas sensiblement de déclinaison pendant deux ou trois jours. Dans tous les autres moments de l'année, cette opération a besoin d'une correction qu'il s'agit de déterminer par ce problème. Car il est visible que l'orsque le soleil est dans les fignes ascendants, il arrive plus tard à la même hauteur; & dans les fignes descendants, il arrive plutôt à la même hauteur: il faut donc dans les six premiers mois retrancher quelque chose, & ajouter quelque chose dans les six autres mois pour avoir l'instant précis du midi.

Pour trouver cette correction; soit Ps un cercle horaire très-voisin de l'arc PS, & terminé à ce même almikantarat LSK (fig. 32), il est visible que la mesure de l'angle SPs réduite en temps exprime de combien le soleil est arrivé plus tard ou plutôt l'après-midi à la même hauteur que le matin. Donc la moitié de cet arc sera ce qu'il faudra ôter ou ajouter à l'instant du midi conclu par la hauteur correspondante. Cela supposé, si le changement en déclinaison est assez petit, pour qu'on puisse le confondre sensiblement avec la variation naissante ou la différentielle de l'arc PS; il est visible qu'au triangle PZS, les arcs PZ & ZS demeureront constants, tandis que le côté PS est variable. Or nous avons trouvé (art. 280) que $dB: dBC: \frac{\cot AB}{\int \ln B} + \frac{\cot BC}{\tan B}: R: en$ mettant B, A, C aux points P, Z, S, ce qui donne $dP = \frac{tang PS}{R} \times \left(\frac{tang. \ latitude}{fin P} + \frac{tang. \ déclinaifon}{tang P}\right). Cette$ formule est précisément celle que donne M. DE MAU-PERTUIS, p. 34 de son Astronomie Nautique. Le signea lieu, lorsque la déclinaison est australe; il est négatif, lorsque la déclinaison est boréale, comme il est aisé de s'en assurer par le détail de nos Solutions géométriques. La moitié de cet arc réduit en temps sera la correction demandée. C.O.F.T.

Ceux qui seroient curieux de voir un plus grand nombre d'applications de ces analogies différentielles, peuvent avoir recours aux Mémoires de l'Académie année 1744. On en trouvera aussi un grand nombre dans l'Astronomie de M. DE LA LANDE. Nous observerons seulement que souvent plusieurs de ces solutions ne sont pas dans une rigueur vraiment Géométrique; mais elles approchent d'autant plus de la précision que les arcs que l'on considere, peuvent plus aisément être pris pour des arcs naissants. Nous terminerons ce Chapitre par la solution d'un problème plus curieux qu'utile, mais qui néantmoins nous apprend encore des vérités intéressantes par la simplicité de la solution à laquelle on arrive. Il

s'agit dans ce Problème de trouver la surface d'un triangle sphérique quelconque. Plusieurs Géometres & M. Jacques Bernoulli entr'autres, ont cherché la quadrature de cette portion de la surface de la sphere; ils ont eu pour l'élément de cette surface une différentielle dont l'intégrale dépend de la quadrature de l'hyperbole. La solution que je donne ici, & que j'ai tiré de M. Wallis, est certainement la plus élégante que l'on puisse découvrir, & pourroit indiquer des moyens de ramener à la quadrature du cercle des intégrales de dissérentielles assez compliquées.

PROBLEME.

298. Trouver la surface d'un triangle sphérique quelconque BAC (fig. 33).

SOLUTION.

Soient d'abord prolongés les côtés AB & BC d'un angle quelconque B, de maniere que BAb, BCb; ABa, CBc foient chacun des arcs de 180°: il est visible que le triangle AbC sera égal en tout au triangle aBc. Soit conçu un plan qui passe par les points A, C; a, c, & par conséquent par le centre de la sphere; ce qui donnera la surface ACBac égale à celle d'une demi-sphere, que nous désignerons par s, en faisant le rayon de son grand cercle = r, & la circonsérence = c. Ensin soient encore désignés par les lettres M, N, O, P, n les triangles ABC, CBa, aBc, cBA, AbC. Cela posé, la portion ou le suseau sphérique bABCb, se déterminera par cette analogie c: B:: s: $\frac{Bs}{c}$ = M + n, ou M+N; de même le suseau AC aBA se déterminera par cette autre e: A:: s: $\frac{As}{c}$ = M + O; & le suseau CBcAC se trouvera en faisant c: C:: s: $\frac{Cs}{c}$ = M + P.

Donc en rassemblant toutes ces égalités; on aura

B+A+C× $\frac{r}{c}$ = 3M+N+O+P; & à cause que M+N+O+P= $\frac{1}{2}s$, on trouvera Mou l'aire du triangle BAC= $\frac{B+A+C}{2c}$ × $s-\frac{1}{2}s$; & parce que la surface de la demi-sphere = cr, on aura ensin l'aire du triangle sphérique BAC= $\left(\frac{B+A+C}{2}\right)$ × $r-\frac{1}{2}cr$ ou $\left(\frac{B+A+C-c}{2}\right)$ ×r; c'est-à-dire, qu'il faudra ajouter les trois angles du triangle sphérique, en ôter la circon-férence ou ôter cette même somme de 360°, lorsqu'elle surpassera quatre angles droits, & multiplier la demi-différence par le rayon.

CHAPITRE SIXIEME.

Application des Regles démontrées dans les Chapitres précédents à quelques Problèmes d'Astronomie sphérique.

QUOIQU'AVEC les Tables que nous avons ajoutées à la fin du second Chapitre, on soit en état de résoudre tous les problèmes qui se réduiront à quelques-uns des cas des triangles sphériques rectangles ou obliquangles; néanmoins comme ceux qui n'auroient pas un certain usage des calculs trigonométriques, pourroient craindre de se tromper dans l'application de ces regles aux nombres, j'ai cru ne pouvoir me dispenser d'ajouter ici un certain nombre d'exemples, afin de rendre ce petit Traité le plus complet qu'il seroit possible. J'aurois pu, comme tous les Auteurs Trigonométriques, faire ces ap-

plications sur des triangles quelconques, dont les parties n'auroient eu aucune dénomination particuliere; mais j'ai mieux aimé supposer tous ces triangles relatifs aux cercles de la sphere, afin de rendre ces solutions plus intéressantes pour les Commencants.

Nous supposerons donc toujours dans la suite les principaux cercles de la sphere désignés, comme ils se trouvent marqués dans la figure 34. HOR est l'horizon; l'équateur AOQ; l'écliptique IEL. Faisant avec l'équateur un angle qui diminue très - lentement, & que nous supposerons avec tous les Astronomes pour le temps présent de 23°28' 30". PZH est le méridien dans lequel les points P, p représentent les poles; savoir, P celui qui est élevé sur l'horison, & p celui qui est abaissé au-dessous. Nous supposerons la hauteur du pole de 48° 5 1', telle qu'elle est pour la ville de Paris. Enfin nous désignerons un astre quelconque par S. Nous supposons qu'on sait ce que c'est que la déclinaison d'un astre, son ascension droite, sa longitude & sa latitude, ainsi que les principaux cercles de la sphere, dont on trouve des notions suffisantes dans tous les éléments de la sphere.

PROBLEME I.

299. Connoissant le lieu du soleil dans l'écliptique, trouver sa déclinaison ou sa distance SD à l'équateur (fig. 34).

SOLUTION.

OPERATION PAR LOGARITHMES.

Log. fin. 48° 24' = 9,873784. Log. fin. 23° 28' 30" = 9,600263. 9,474047.= log. fin. 17° 19' 49".

PROBLEME IL

300. Connoissant la déclinaison du soleil, & de plus dans quelle saison de l'année on se trouve déterminer le lieu du même astre dans l'écliptique (fig. 34).

SOLUTION.

 $\int in \, ES = \frac{\int in \, DS \times R}{\int in \, DES}.$

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9,474047 = log. fin. DS = 17° 19' 49'. 0,399737 = comp. Arit, fin 23° 28' 30". 9.873784 = log. fin. ES = 48° 24' 0".

SCHOLIE.

301. On voit par ces deux problèmes comment on a pu par l'observation dresser des tables du mouvement du soleil dans l'écliptique & de ses variations: car après avoir bien établi la latitude du lieu de l'observateur & sixé un quart de cercle dans le plan du méridien, l'observation de la hauteur méridienne du soleil donne sa déclinaison ou sa distance à l'équateur, de laquelle il a été facile de conclure chaque jour sa longitude, comme on vient de faire.

PROBLEME III.

302. Connoissant le lieu du soleil dans l'écliptique ; trouver son ascension droite; ou, ce qui revient au même, le point D de l'équateur qui passe au méridien en même temps que le soleil (fig. 34).

SOLUTION.

Supposant toujours l'arc ES de 48° 24' 0", il s'agir de trouver l'arc ED. La Table des triangles rectangles donne pour ce cas tang ED = tang ES × cof DES

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

10,051665 = log. tang. 48° 24' 0".
9,962480 = log. cofin. 23° 28' 30".

10,014145 = log. tang. 45° 55' 58".

PROBLEME IV.

303. Connoissant la latitude d'un lieu & la déclinaison du soleil; trouver son amplitude orientale ou occidentale, c'est-à-dire, à quelle distance de l'orient ou de l'occident vrai se leve ou se couche le soleil (fig. 34).

SOLUTION.

Supposant toujours la latitude de 48° 51′ 0″, & que la déclinaison du soleil est boréale de 18° 30′; il est visible que le problème se réduit à trouver l'hypoténuse d'un triangle rectangle DOS, dans lequel on connoît l'angle DOS complément de la latitude avec le côté DS égal à la déclinaison du soleil. On aura donc par l'analogie commune sin OS = sin s

OPERATION PAR LOGARITHMES.

9,501476 = log. fin. OS = 18° 30' 0". 0,181733 = com. A. log. fin. 41° 9' 0". 9,683219 = log. fin. OS = 28° 49' 45".

COROLLAIRE I.

304. Il suit de ce qui précede que si l'on connoît la déclinaison du soleil & son amplitude, on connoîtra aisément la latitude du lieu; car suivant ces suppositions au triangle rectangle DOS, on connoîtra, outre l'angle droit, le côté DS & l'hypoténuse; 9,501476 = log. sin. 18° 30' 0".

0,316771 = comp. ariv 100 0". on aura donc $\int in DOS = \frac{\int in DS \times R}{I}$

9,818247 = log. sin. 410 9' 0", donc la latitude est de 480 51' 0"]

COROLLAIRE II.

305. De même connoissant l'amplitude OS & la latitude d'un lieu, on trouvera la déclinaison du soleil qui convient à cette amplitude; on aura donc.

fin OS × fin DOS , & par Logarithmes 9,683229 = log. fin. 28° 49' 45". 9,818247 = log. fin. 41° 9' 0".

9,501476 = log. fin. 18° 30' 0".

Probleme

306. Connoissant la latitude d'un lieu, & le degré du soleil dans l'écliptique; trouver le point de l'équateur qui est à l'horison, en même temps que le soleil; ou, ce qui revient au même l'ascension oblique qui convient à cette latitude & au lieu du soleil.

SOLUTION.

Supposons, comme dans le premier Problême, que le lieu du soleil dans l'écliptique est 18° 24' du taureau. Nous avons déja trouvé sa déclinaison de 17° 19' 49" (n°. 299). Donc au triangle rectangle DOS, l'on connoît le côté DS & l'angle DOS complément de la latitude; le côté OD est celui qu'il faut trouver. La Ta-

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9,494217 = log. tang. . . . 17° 19' 49". 0,058541 = comp. arit. tang. 41° 9' 0". 9,552758 = log. sin. OD = 20° 55' 15".

Si de l'ascension droite DE que nous avons trouvée (n°. 302) de 45° 55′ 58″ on ôte l'arc que nous venons de trouver . 20° 55′ 15″ on aura pour l'ascension oblique EO . . 25° 0′ 43″.

S C H O L I E.

307. On fait qu'à l'équateur les jours sont continuellement égaux aux nuits, parce que dans la sphere droite le point D se consond avec le point O. Dans la sphere oblique l'arc DO exprime ce qu'il saut ajouter ou ôter à 90° pour avoir la durée de la moitié du jour, selon que le soleil est dans les signes septentrionaux ou méridionaux pour une latitude boréale. On voit aisément que je n'ai point égard ici à l'augmentation causée par la réfraction.

PROBLEME VI.

308. Connoissant la latitude, & le lieu du soleil dans l'écliptique; trouver l'angle de l'écliptique avec l'horizon à l'instant du lever de cet astre.

SOLUTION.

Supposant toujours que le lieu du soleil est 18° 24! du taureau; que la latitude est de 48° 51'; son complément AOH ou DOS sera de 41° 9'0". Nous avons déja trouvé au (n°. 299) l'arc DS de 17° 19'49". Avec cet arc on calculera, comme au Problème IV, l'amplitude orientale OS dont on trouvera le logarithme de sinus = 9,655800. De plus nous venons de trouver

pour les mêmes données au dernier problème · EO = 25° 0' 43". Donc par l'analogie commune entre les sinus des côtés & ceux des angles opposés, on trouvers,

 $fin ESO = \frac{fin SEO \times fin EO}{fin OS}$.

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9,600263 = log. fin. . . 23° 28′ 30″. 9,626141 = log. fin. . . 25° 6′ 43″. 0,344200 = Comp. A. log. fin. OS. 9,570694 = log. fin. ESO = 21° 50′ 32″.

SCHOLIE.

309. Par des calculs à peu près semblables à ceux des problèmes précédents, il seroit aisé de trouver l'arc IE de l'écliptique compris entre le méridien & l'intersection du même écliptique avec l'équateur. Car ayant l'ascension oblique EO, on a l'arc AE de l'équateur qui en est le complément; donc au triangle rectangle IAE, on connoît le côté AE avec l'angle en E égal à l'obliquité de l'écliptique. On connoîtroit de même l'arc du méridien compris entre l'équateur & l'écliptique; ainsi que l'angle de l'écliptique avec le méridien & l'arc IS compris entre le méridien & l'équateur.

J'ajouterai encore ici un problème dont la solution ne dépend que d'un triangle rectangle ordinaire, quoique M. DE MAUPERTUIS y ait employé le calcul différentiel.

PROBLEME VII.

310. Connoissant la déclinaison d'un astre avec la latitude de l'observateur; trouver 1°, le moment auquel il paroît monter verticalement sur l'horizon; 2°, la hauteur de l'astre dans le vertical; 3°, l'angle de ce même vertical avec le méridien (sig. 34).

SOLUTION.

Pour peu qu'on fasse attention à la nature du problé-

me, on voit que l'astre, en décrivant son parallele, ne peut s'élever perpendiculairement à l'horizon, qu'autant que son parallele pourra être touché par un vertical: & que l'astre se trouvera dans le point de contact de son parallele avec ce même vertical; ce qui aura lieu deux fois dans une révolution de 24 heures. De plus, il est aisé de reconnoître qu'un parallele quelconque ne peut être touché par un cercle vertical, qu'autant que la distance de ce parallele à l'équateur sera plus grande que la latitude de l'observateur. Car dans le cas où elle seroit moindre & de même dénomination que la latitude, il est clair que ce parallele sera toujours coupé par quelque cercle vertical que ce puisse être. Cela posé, soit ZST un vertical quelconque qui touche le parallele GSM au point Soù se trouve l'astre dont la déclinaison a pour complément l'arc P S. Il est visible à cause du point de contact du vertical & du parallele, que l'arc PS est le plus petit qu'on puisse mener du point P au vertical ZST. Donc l'angle PSZ sera droit, & dans ce triangle rectangle PSZ on connoît outre l'angle droit le côté PS égal au complément de la déclinaison de l'étoile, & le côté PZ égal au complément de la latitude de l'observateur. Donc si on connoît la différence d'ascension droite de l'étoile & du soleil, l'angle horaire ZPS donnera l'instant où cet astre parostra s'élever perpendiculairement à l'horizon: le côté ZS donnera le complément de la hauteur de l'astre sur l'horizon, & l'angle PZS donnera la position du vertical demandé à l'égard du méridien. Soit donc L la latitude; D, la déclinaison de l'astre; H, l'angle horaire ZPS; V, l'angle du vertical avec le méridien; & H', la hauteur de l'astre sur l'horizon lorsqu'il paroît monter verticalement, les formules des triangles rectangles donneront $cof H = \frac{cotang D \times R}{cotang L}$, $fin H' = \frac{cof L \times R}{cof D} & fin V = \frac{cof D \times R}{cof L}. Les applications$

en nombres n'auront aucune difficulté.

PROBLEME

PROBLEME VIII.

311. Connoissant la latitude & la déclinaison du soleil; trouver l'heure de son lever & de son coucher (fig. 34).

SOLUTION.

Supposant la déclinaison boréale de 18° 30', & la latitude de 48° 5 1' 0"; il est visible qu'au triangle rectangle PSR, l'on connoît PR égal à la latitude & PS complément de la déclinaison; l'angle RPS est celui qu'il faut trouver, on aura donc cos RPS = tang PR × R tang PS.

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

Pour savoir à quelle heure du matin répond cette valeur de l'angle RPS, on se servira de la Table suivante, laquelle nous fait connoître que le jour où la décli-

pour 159		٠		1 heure.	naison étoit boréale de
Io	•	•	•	4 minutes.	18° 30' pour un lieu
1 5'	•	•	•	I minute.	dont la latitude est de
1'	•	•	•	4 secondes.	48° 51', le soleil se
25"	•	•	•	I seconde.	lava à 4 hauras ao mi
					leve à 4 heures 29 mi-
15‴	•	•	•	I tterce.	nutes 57 secondes.

SCHOLIE.

312. Si l'on connoissoit déja l'amplitude, il faudroit faire cette proportion pour avoir l'angle RPS: Le cosinus de la déclinaison est au sinus total, comme le cosinus de l'amplitude est au sinus de l'angle horaire RPS. Et réciproquement, connoissant l'heure du lever ou du coucher du soleil, on connoîtroit l'amplitude orientale ou occidentale par cette analogie: Le sinus total est au cosinus de la déclinaison, comme le sinus de l'angle horaire est au cosinus de l'amplitude,

On voit de même, que si l'on connoît la déclinaison du soleil & l'heure de son lever, on trouvera aisément la latitude du lieu; puisque dans le triangle rectangle SRP, on connoît l'hypoténuse avec l'angle P. On trouveroit aussi la déclinaison du soleil par l'heure de son lever & par la latitude. Enfin on peut appliquer cette solution au lever & au coucher des planetes & des étoiles, pourvu que l'on connoisse leur déclinaison & leur ascension droite. Car si l'on cherche pour le même jour l'ascension droite du soleil par sa déclinaison, en prenant la différence de celle de l'étoile & du soleil, & la réduisant en heures, minutes & secondes par la table précédente, on aura le temps dont cet astre suit ou précede le lever du soleil; ce qui fera connoître dans quel temps de l'année une étoile peut être visible ou invisible suivant sa distance au soleil.

On peut aussi faire usage de ce problème pour connoître la réfraction horizontale d'un astre. Car sachant, par exemple, l'heure vraie du lever du soleil, & connoissant le temps apparent, il n'y a qu'à prendre la disférence que l'on réduira en partie de l'équateur. Ensuite on calculera le côté ZS relatif à ce houvel angle, duquel ôtant 90°, le reste sera ce dont l'astre a paru plus élevé par la résraction.

PROBLEME IX.

313. Connoissant la latitude, la déclinaison & la hauteur du foleil sur l'horizon; trouver l'heure qu'il est (fig. 35).

SOLUTION.

Soit la déclinaison boréale de 18° 30'; la latitude de 48° 51', & la hauteur du soleil de 52° 35'. On connoît donc les trois côtés du triangle PZS, & c'est l'angle ZPS qu'il faut trouver; ce qui se sera aisément par la

formule
$$\int_{0}^{\infty} \frac{1}{2} P = \frac{\sqrt{\int_{0}^{\infty} (\frac{1}{2}s-b) \times \int_{0}^{\infty} (\frac{1}{2}s-c)}}{\sqrt{\int_{0}^{\infty} b \times \int_{0}^{\infty} c}} dans le$$

179 quelle s est la somme des trois côtés; b & c sont les côtés adjacents à l'angle demandé. L'opération se pratique en nombre comme on le voitici.

Donc l'angle ZPS = 27° 8' 28", & l'heure qui répond à cet angle, est 10 heures 11 minutes 26 secondes 8 tierces du matin, si l'angle ZPS est à l'orient du méridien; ou 1 heure 48 minutes 33 secondes 52 tierces, si le même angle est à l'occident du méridien.

COROLLAIRE.

314. Ce Problême donne un moyen facile de connoître la durée du crépuscule. Pour cela il n'y a qu'à concevoir le soleil abaissé de 18° au-dessous de l'horizon. (C'est l'abaissement que l'on suppose communément au cercle crépusculaire). L'arc ZS sera de 108°; on calculera, comme dans le présent Problème, l'angle horaire ZPS; on le soustraire de 1800, & le reste réduit en parties de temps donnera le commencement du crépuscule ou le point du jour. Si c'est la fin du crépuscule que l'on demande, ce sera l'angle ZPS lui-même qu'il faudra réduire en parties de temps.

Observation.

Dans la pratique de ce Problème, il faut avoir soin de M ij

corriger la hauteur de l'astre par la réfraction, & par la parallaxe s'il en a une sensible : on trouve des Tables de ces corrections dans la plupart des Traités d'Astronomie.

PROBLEME X.

315. Connoissant la latitude, la déclinaison du soleil & sa hauteur sur l'horizon; trouver l'angle que le vertical dans lequelse trouve le soleil fait avec le méridien (fig.35).

SOLUTION.

Il est visible par les données du problème que dans le triangle PZS, on connoît les trois côtés; & c'est l'angle PZS qu'il faut découvrir, ce qui se fera comme au problème précédent. Supposant donc les mêmes données qu'au problème précédent.

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

33°
$$53' = \frac{1}{2} s - b$$
 9,746248 = log. $\sin \cdot \frac{1}{2} s - b$
37° $37' = \frac{1}{2} s - c$ 9,785597 = log. $\sin \cdot \frac{1}{2} s - c$
0,181753 = comp. ar. log. $\sin \cdot 41^{\circ}$ 9'
0,216377 = comp. ar. log. $\sin \cdot 35^{\circ}$ 25°
19,929975
9,964987 = log. $\sin \cdot \frac{1}{2}$ PZS = 134° 36' 6"

& partant l'angle HZK du vertical du soleil avec le méridien de 45° 23′ 54".

SCHOLIE.

316. Par cette opérarion, il est aisé de connoître les quatre points cardinaux. Car faisant avec une ligne qui représente le vertical du soleil un angle égal à l'angle trouvé, l'on aura la méridienne. Cette méthode, pourvu qu'on ait soin de corriger la hauteur du soleil par la réfraction, est d'autant plus commode dans la détermination de la méridienne qu'elle n'est point sujette aux changements en déclinaison qui ont lieu pour les hauteurs correspondantes: elle sert aussi à déterminer la variation de la boussole.

PROBLEME XI.

317. Connoissant la latitude, la déclinaison & l'heure a laquelle le soleil s'est trouvé dans un vertical dont on ignore la position; trouver l'angle que fait ce même vertical avec le méridien (fig. 35).

SOLUTION.

Par l'énoncé du problème, il est visible que dans le triangle sphérique PZS, l'on connoît les deux côtés PZ & PS avec l'angle ZPS qu'ils comprennent. Supposons donc la déclinaison de 18° 30', & qu'on ait observé le foleil dans le vertical dont on demande la position à 10 heures 11 minutes 26 secondes. On trouvera par la Table donnée au problême VIII que l'angle horaire qui répond à cette heure, est de 27° 8' 30". L'arc PS sera toujours de 71° 30', & PZ de 41° 9'. Cela posé, pour avoir l'angle PZS, on abaissera l'arc SR perpendiculairement au côté PZ, du sommet de l'angle S non cherché, suivant ce que prescrit la Table pour la résolution des triangles sphériques obliquangles, & l'on aura d'abord cof ZPS x tang PS 5, ce qui donnera PR que

nous avons nommé premier segment.

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

```
9,949332 = log. cof. 27° 8' 30"
0,475480 = log. tang. 71° 30' 0"
10,424812 = log. tang. 69° 23' 37" = PR,
```

donc le second segment RZ sera de 28° 14'37", ce qui donnera par la formule de la Table générale des triangles obliquangles Tang PZS = rang 27° 8' 30" × fin 690 23' 37". fin 280 14' 37".

achevant l'opération comme on le voit ici :

9,709815 = log. tang. . . . 27° 8' 30"

9,97.1285 = log. fin. 69° 23' 37" 0,324936 = comp. ar. log. fin. 28° 14' 37"

0.006036 = log. tang. . . 45° 23′ 53″.

SCHOLIE.

318. Ce Problème peut servir à trouver la déclinaison d'un plan vertical quelconque. On pourroit aussi l'employer à déterminer les alignements d'une allée d'arbres ou d'une rue bien dressée, en observant le moment où l'ombre a passé par le pied des arbres ou des murs. Si l'on connoît de plus la hauteur du soleil sur l'horizon au moment de l'observation, le calcul deviendra encore plus simple, & se réduira à cette analogie: Le cosinus de la hauteur du soleil est au sinus de l'angle horaire, comme le cosinus de la déclinaison de l'aftre est au sinus de l'angle du vertical avec le méridien.

PROBLEME XII.

319. Connoissant l'heure qu'il est, la déclinaison & la hauteur du soleil; trouver la latitude du lieu (fig. 35).

SOLUTION.

Par les données du Problême, on voit que l'on connoît le côté PS complément de la déclinaison avec l'angle P, & le côté ZS complément de la hauteur du leil; & c'est le côté ZP qu'il faut trouver. Supposant donc, comme aux Problêmes précédents, la déclinaison du soleil de 18° 30', & qu'il est 10 heures 11 minutes 26 secondes, ce qui donne l'angle P de 27° 8' 30", & que la hauteur du soleil est de 52° 35' 0", d'où l'on conclura l'arc ZS de 37° 25'; pour avoir le côté PZ, on abaissera de l'angle S la perpendiculaire SR, & l'on déterminera d'abord PR suivant la table générale des triangles obliquangles par la formule tang premier fegment = cof angle donné, x tang côté adjacent, & ensuite on sera cof I. segment × fin 52° 35', d'où l'on déduira fin 18° 30 sur le champ la valeur du côté PZ égal au complément de la latitude.

OPERATION PAR LOGARITHMES.

ôtant donc ce second segment du premier que nous venons de trouver de 69° 23' 37", on aura pour le complément de la latitude 41° 9' 0", & partant 48° 51' 0" pour la latitude.

PROBLEME XIII.

320. Connoissant la déclinaison du soleil, sa hauteur & son angle azimutal, c'est-d-dire, l'angle que fait avec le méridien, le vertical dans lequel se trouve cet astre au moment de l'observation; trouver la latitude (fig. 35).

SOLUTION.

Il est visible qu'au triangle PZS, on connoît le côté PS & le côté ZS avec l'angle PZS opposé au côté PS. Donc pour avoir le côté ZP, suivant la Table pour les triangles sphériques obliquangles, on abaissera du sommet de l'angle S un arc SR perpendiculaire au côté intenne, & l'on aura 1°. tang RZ = $\frac{cof PZS \times tang ZS}{R}$ 2°. $cof PR = \frac{cof RZ \times cof PS}{cof ZS}$.

Si donc on suppose la déclinaison du soleil de 18° 30', sa hauteur sur l'horizon de 52° 35, & l'angle du vertieal PZS de 134° 36' 7", on trouvera le côté ZS comme
il suit.

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

ôtant donc 28° 14' 37", 7 de 69° 23' 38"0, on trouvera pour le côté ZS complément de la latitude 41° 9', & par conséquent la latitude est de 48° 51'.

SCHOLIE.

Il est facile de voir que de ces six choses la latitude, la hauteur du soleil, sa déclinaison, l'angle horaire, l'angle azimutal & l'angle au soleil, trois étant données, comme l'on voudra, les trois autres seront nécessairement connues par les regles de la Trigonométrie; ainsi l'on ne s'arrêtera pas davantage à détailler les dissérents cas qui résultent de ces combinaisons.

PROBLEME XIV.

321. La longitude & la latitude d'une étoile étant donnée; trouver sa déclinaison (fig. 36).

SOLUTION.

Supposons la longitude de l'étoile de 198° 27' & sa latitude boréale de 31° 2'; il est visible que dans le triangle PKS, on connoît le côté PK égal à l'obliquité de l'écliptique de 23° 28' 30". Le côté KS égal au complément de la latitude de 58° 58'; & l'angle PKS égal à la longitude de l'étoile moins 90°; & c'est le côté PS qu'il faut trouver dont le complément sera la déclinaison demandée. Pour y parvenir, suivant ce que prescrit la Table générale des triangles obliquangles; d'un des angles inconnus S, on abaisser un arc SR perpendiculaire au côté PK, & qui tombera au-dehors de l'angle S, à cause que l'angle PKS est obtus; l'arc KR sera celui que nous avons nommé premier segment, lequel joint avec PK

18¢

donnera le second segment PR; & l'on l'on aura ...

Honnera le fecond fegment PR; & laro, tang KR =
$$\frac{cof PKS \times tang KS}{R}$$
,

& cof PS ou fin DS = $\frac{cof KS \times cof PR}{cof KR}$

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

donc PR = 51° 13' 11"

2°. 9,712260 = log. cof. KS

9,712260 = log. cof. KS 9,796804 = log. cof. PR 0,054042 = comp. ar. log. cof. KR

9,563106 = log. sin. 21° 26' 58" = DS qui est la déclinaison demandée.

PROBLEME XV.

322. Supposant les mêmes données qu'au Problême précédent; trouver l'ascension droite de la même étoile, & l'angle du cercle de latitude avec le cercle de délinaison qui passent par la même étoile (fig. 36).

SOLUTION.

On voit par l'énoncé du Problême qu'au triangle PKS, on connoît toujours deux côtés & l'angle compris; & de plus que l'ascension droite de l'étoile se détermine par l'angle KPS, en ôtant cet angle de 270°. Pour trouver l'angle à l'étoile en même temps, nous ferons usage des formules de Neper.

On voit par la troisseme Table que les formules qui conviennent au cas présent, sont les deux analogies suivantes.

1°, Le sinus de la demi-somme des côtés PK & KS est à celui de leur demi-dissérence, comme la cotangente de la moitié de l'angle compris est à la tangente de la demi-dissérence des angles sur la base.

2°, Le cosinus de la demi-somme des mêmes côtés est au

cosinus de leur demi-dissérence, comme la cotangente de demi-angle compris PKS est à la tangente de la demi-somme des angles sur cette même base.

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

23° 28′ 30″ 23° 28′ 30″ 23° 28′ 30″ 35° 29′ 30″ 35° 29′ 30″ 35° 29′ 30″ 35° 29′ 30″ 35° 29′ 30″ 35° 29′ 30″ 41° 13′ 15″ demi-fomme. 17° 44′ 45″ demi-différence. 108° 27′ 0″ 54° 13′ 30″ demi-angle dont le complément est de 35° 46′ 30″.

9,484008 = log. sin. 17° 44′ 45′ 9,978827 = log. cos. 17° 44′ 45″ 9,857670 = log. tang. 35° 46′ 30″ 9,857670 = log. tang. 35° 46′ 30″ 9,857670 = log. tang. 35° 46′ 30″ 9,181139 = c. a. l. sin. 41° 13′ 15″ 9,522817 = log. sin. 18° 25′ 36″ 9,960179 = log. sin. 42° 22′ 36″ La demi-fomme des angles en P & en S est donc 42° 22′ 36″, & la demi-différence des mêmes angles de 18° 25′ 56″; donc l'angle KPS fera de 60° 48′ 32″, ce qui donne pour l'ascension droite de l'étoile 209° 11′ 28″, & l'angle à l'étoile fera de 23° 56′ 40″. C. Q. F. T.

S C H O L I E.

323. Les ascensions droites & les déclinaisons des étoiles sont d'un très-grand usage dans l'Astronomie, ainsi que leurs longitudes & leurs latitudes. Les unes & les autres servent à déterminer les positions respectives des astres, & à en dresser les catalogues nécessaires pour comparer les mouvements des Planetes, & des Cometes qu'on apperçoit de temps en temps. On employe néanmoins de présérence les longitudes & les latitudes des étoiles; parce que l'on a cru pendant long temps que ces éléments ne soussirent aucun changement, sur-tout, lorsqu'on a soin de compter les longitudes à commencer d'une étoile sixe; tandis que la précession des équinoxes

change considérablement l'ascension droite & la déclinaison. Au reste, il est aisé de voir que les éléments de la Théorie des étoiles peuvent se déduire les uns des autres, suivant un très-grand nombre de combinaisons qu'il n'est pas de mon objet de détailler ici. Les ascensions droites & les déclinaisons des étoiles peuvent servir, comme celles du soleil, à déterminer les latitudes terrestres; on peut en déduire les amplitudes orientales ou occidentales de ces astres ou de ceux qui auroient les mêmes positions dans la sphere. Elles font connoître celles qui sont de perpétuelle apparition sur l'horizon pour un latitude donnée. On connoît encore par leur moyen de combien de temps une étoile suit ou précede le passage du soleil au méridien; ce qui fait connoître leurs levers ou leurs couchers héliaques, c'est-à-dire, les saisons de l'année où elles doivent commencer ou cesser de paroître à cause de l'éclat du soleil. Les moyens les plus simples que l'on employe pour déterminer les positions des étoiles, se réduisent à observer leurs hauteurs méridiennes & l'instant de leur passage au mériden, d'où l'on déduit tout de suire leur ascension droite & leurs déclinaison, avec lesquelles on conclut aisément leurs longitudes & latitudes par l'inverse des Problèmes qu'on vient de résoudre.

PROBLEME XVI.

324. Connoissant le lieu du soleil dans l'écliptique; l'heure qu'il est avec la latitude de l'observateur; la hauteur d'un astre, & l'angle que fait son vertical avec le méridien; trouver la déclinaison de cet astre & son ascension droite (fig. 35).

Solution.

Supposons que le lieu du soleil soit 18° 24' du taureau, qu'il est 9 heures 20 minutes du soir; que la hauteur de l'astre dans son vertical est de 43° 15' sur l'horizon; l'angle de son vertical avec le méridien dans la partie orientale sud est de 47° 24′, & la latitude du lieu de 48° 5 1′; il s'agit de trouver l'arc DS qui exprime la déclinaison de l'astre & la distance du point D au premier point d'Ariès. Il est visible qu'au triangle PZS, on connoît les deux côtés PZ & ZS avec l'angle qu'ils comprennent. On cherchera d'abord la déclinaison par le côté PS, en abaissant un arc perpendiculaire SR du sommet de l'angle S sur le côté PZ, & l'on aura les formules suivantes par la Table des triangles obliquangles, pour trouver le côté PS.

10. Tang RZ =
$$cof$$
 PZS × tang ZS.
20. Cof PS ou fin DS = $\frac{cof}{cof}$ RZ · cof PR

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9,830509 = log. cof. PZS 0,026546 = log. tang. ZS 9,835807 = log. cof. ZS 9,533900 = log. cof. PR 0,090598 = comp. ar. log. cof. RZ 9,523305 = l. fin.19° 21'5"=DS,

ainsi la déclinaison de l'astre est de 19° 21' 5".

Présentement, pour avoir l'ascension droite, on commencera par chercher l'angle horaire ZPS par l'analogie ordinaire entre les sinus des côtés & ceux des angles opposés, ce qui donnera sin ZPS = \frac{\sin PZS \times \sin ZS}{\sin PS}

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9,866935 =
$$log. fin. PZS$$
 = . . . 132° 36′
9,862353 = $log. fin. ZS$ = . . . 46° 45′ 0″
0,025257 = $comp. ar. log. fin. PS$ = 70° 38′ 55″
9,754545 = $log. fin. ZPS$ = . . . 34° 37′ 43″

D'ailleurs en réduisant l'heure donnée 9 heures 20 minutes parties de l'équateur, on trouve que le foleil est éloigné du méridien de 140° 0′ 0″; enfin, parce que l'ascension droite du soleil, lorsqu'il est dans 18° 24. du taureau, est de 45° 55″ 58″ (n°. 302). Si l'on ajoute

ensemble ces trois arcs, on aura l'ascension droite de

l'astre de 220° 33' 41".

Si l'on veut savoir l'heure du passage de l'étoile par le méridien, il n'y a qu'à réduire l'arc 34° 37′ 43" en parties de temps, & l'on trouvera qu'il répond à 2 heures 18 minutes 31 secondes; ajoutant cette heure à 9^h 20^m, on trouvera que l'astre à dû passer au méridien à 11h 38m 31" du soir.

PROBLEME XVII.

325. Connoissant les ascensions droites & déclinaisons de deux étoiles fixes observées dans un même vertical ou azimuth aussi donné de position avec leur distance, ou l'arc de grand cercle compris entre ces étoiles; trouver la lati-

tude de l'observateur (fig. 37).

Par les données du Problême, il est visible que les trois côtés du triangle PS s sont donnés, ainsi que l'angle en P; puisque les arcs PS, Ps sont les compléments de la déclinaison de chaque étoile, connue par l'hypotese. La distance Ss est aussi donnée, & enfin l'angle SPs est mesuré par la différence d'ascension droite, donc on aura $fin Ss: fin SPs:: fin sP: fin PSZ = \frac{fin sP \times fin SPs}{sPs}$

De plus au triangle PZS, on connoît actuellement deux angles & l'un des côtés opposés à ces angles: savoir, l'angle de l'azimut PZS, & l'angle PSZ avec le côté PS; donc on aura sin PZS: sin PSZ: sin PS: sin PZ, ou en mettant pour sinus de PSZ sa valeur, & ôtant la fraction fin PZS × fin Ss: fin sP × fin SPs: : fin PS: fin PZ.

Supposons, pour appliquer cette solution à un exemple particulier, que la distance Ss est de 28° 30'; l'ascension droite de S de 78° 24', & sa déclinaison 27° 25'; que l'ascension droite de s est de 104° 52', & sa déclinaison 12º 18'; enfin que l'angle azimutal AZK est de 73° 36': l'angle SPs sera de 26° 28'; l'arc PS sera

OPÉRATION PAR LOGARITHMES.

9,948257 log. fin. 62° 35′ 0″ = PS 9,989915 log. fin. 77° 42′ 0″ = sP9,649020 log. fin. . . . 26° 28′ 0″ = SPs0,018039 comp. ar. log. fin. 73° 36′ 0″ = PZS0,321337 comp. ar. log. fin. 28° 30′ 0″ = Ss

9,926568 log. sin. 57° 36' 42" complément de la

latitude.

326. COROLLAIRE I. Il est visible que l'on peut actuellement trouver l'angle horaire ZPS; & partant si l'on connoît le lieu du soleil & son ascension droite, sa disférence d'avec celle de l'étoile sera connue. Otant encore de cette dissérence l'arc AD, restera l'arc de l'équateur compris entre le méridien du lieu, & celui qui passe par le soleil, d'où l'on déduira le moment de l'observation: il n'est pas moins évident que l'on peut aussi connoître, en poursuivant ce calcul, la hauteur de chaque étoile à l'instant où elles ont été observées.

327. COROLLAIRE II. Si au lieu de donner l'azimut des étoiles, on avoit la hauteur de l'une d'elles : il est visible que par un calcul à peu près semblable, on trouveroit la hauteur du pole, car on connoît toujours les trois côtés du triangle PSs avec l'angle P; ainsi l'on auroit l'angle PSZ qui se trouve compris entre les deux

côtés connus du triangle PZS.

328. COROLLAIRE III. Si l'on connoît, outre les déclinaisons & ascensions droites des étoiles observées dans un même vertical, l'angle horaire ZPS, on aura encore la latitude du lieu; puisque dans le triangle PSZ, on connoîtra alors deux angles sur le côté PS, aussi connu par la supposition.

329. COROLLAIRE IV. De même encore, si l'on a la distance des étoiles & leurs déclinaisons avec la hau-

teur de l'une des deux, on trouvera tout le reste comme dans le Problème actuel. On voit par-là, combien il est utile d'avoir de bonnes Tables des étoiles avec leurs déclinaisons & ascensions droites, distances, longitudes & latitudes, puisqu'elles peuvent servir à donner les latitudes avec une très-grande facilité, sans même que l'on ait besoin de grands instruments, un fil à plomb étant suf-sisant pour observer si deux étoiles sont dans un même vertical.

PROBLEME XVIII.

326. Connoissant les latitudes & longitudes de deux points placés sur le Globe terrestre; trouver leur distance itinéraire, ou, ce qui revient au même, l'arc de cercle

compris entre ces deux lieux (fig. 37).

Supposons présentement que les points S, s désignent les lieux proposés: il est visible que dans le triangle SPs, on connoit, suivant l'énoncé du problème, les deux côtés SP, s P compléments des latitudes avec l'angle P différence des longitudes; donc on aura le côté Ss par le troisieme cas de la table des triangles obliquangles. Après quoi l'on n'aura plus qu'à réduire le nombre de degrés, minutes & secondes en lieues, à raison de 25, au degré.

PROBLEME XIX.

327. Connoissant les latitudes de deux Villes & leurs

distances; trouver leur dissérence en longitude.

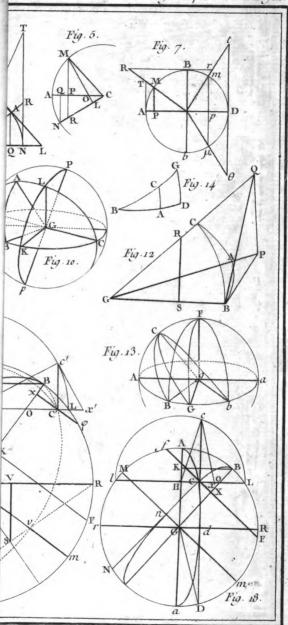
On commenceta par réduire la distance donnée en degrés, minutes & secondes d'un grand cercle; au moyen de quoi l'on aura un triangle spérique SPs, duquel on connoît les trois côtés; ainsi l'on trouvera aisément l'angle P qui est mesuré par la dissérence des longitudes. C. Q. F. T.

Donc si la position d'une de ces deux Villes est déterminée; l'autre le sera aussi, d'autant plus exactement que la distance donnée sera mesurée ou donnée avec plus de ASTRONMIE, &c.

précision. Réciproquement, si l'on connoît la dissérence des longitudes la dissance & la latitude d'un point du Globe, on aura aussi la latitude de l'autre point; mais rarement on se sert de ce cette méthode, parce qu'il y a une infinité de meilleurs manieres de trouver la latitude, comme on a pu s'en convaincre aisément par ce qui précede.

Ces Problêmes renfermant à peu près tous les cas des triangles sphériques rectangles ou obliquangles, suffisent pour indiquer comment il faut s'y prendre, pour trouver les solutions numériques des dissérents problèmes de Trigonométrie, par le moyen des regles démontrées dans les Chapitres précédents. Je ne me suis proposé autre chose · ici que de donner quelques exemples en nombres ; c'est pourquoi je n'ai point fait entrer dans ces problèmes les différentes modifications dont les données peuvent être susceptibles par la parallaxe, la réfraction, l'abberration de la lumiere, ou la nutation de l'axe de la terre. Ces Théories ne peuvent entrer que dans un Traité complet d'Astronomie. Il me suffit d'avoir donné dans cet Ouvrage les moyens de résoudre toutes les difficultés relatives à la Trigonométrie, & que l'on peut rencontrer dans l'étude de cette science, qui devient d'autant plus épineuse que l'on veut apprécier tous les phénomenes avec plus de rigueur & d'exactitude.

FIN.



Digitized by Google

Trison Sph. Pl.II.a la fin Fig. 21. Fw 24 Fy. 25. Fw. 28 Fig. 31.

Trigon . Sph. Pl. III. a la fin Fig. 34 Fig. 35. Fig. 37. N

TABLE

DES MATIERES.
CHAPITRE I. Notions prélimiaires sur les
différentes lignes le plus en usage dans les calculs
de trigonométrie, Page 1 & suiv. Problème I. Trouver les sinus de la somme ou de la dissérence de
Problème I. Trouver les sinus de la somme ou de la dissérence de
deux arcs, Problème II. Trouver les cosinus de la somme ou de la différence
de deux arcs,
Application de ces deux Problèmes à l'arc cherché des sinus &; essinus des arcs multiples, 13 & suiv.
Formules générales pour les sinus & cosinus d'arcs multiples, en
commençant par les plus hautes puissances ou les moindres puissances des sinus & cosinus de l'arc simple, tant pour les nombres paire
que pour les impairs, 15 & suiv. Problème III. Exprimer les puissances des sinus & cosinus d'un
arc quelconque par les sinus ou cosinus de ce même arc, & de ses mal-
riples, 18
Différentes formules générales aux différentes puissances des sinus ou cosinus de l'arc simple, 20 & 21
Problème IV. Transformer un finus ou cofinus du Multiple d'un
arc quelconque, en puissances des sinus & cosinus de l'aro simple, 22 Formules générales relatives à ce problème, 22 & suiva
De l'usage des facteurs imaginaires dans la Théorie des sinus & 24
Problème V. Trouver les facteurs de la somme de deux quarrés
an & bb, ou, ce qui revient au même, découvrir si l'on peut former au 4 bb par multiplication,
Scholie sur la vraie Théorie des imaginaires, 26
Nouvelles suites sur les sinus & cosinus des arcs multiples, qui se déduisent de cette Théorie,
Autres suites déduites des mêmes principes pour exprimer le sinus
Er cosinus d'un arc en fonctions de ces arc, Problème VI. Trouver la sangense de la somme ou de la dissé-
wence de deux arcs
Différentes formules sur les tangentes & cotangentes des arcs multiples, 31 & suiv.
Remarques sur sousce les formules précédentes pour la division

des arcs de cercle. On y fais voir que le Problème de la trisection est soujours du troisseme degré, quelque sois la formule qu'on emploie pour le résoudre,

Diverses propriétés remarquables des sinus & cosinus. Usages des formules précédentes dans les Logarishmes, 36 & suiv. Désinision & usage du complément arithmétique,

TABLE générale de touses les formules démontrées dans le premier Chapitre, 43 & suiv.

CHAPITRE II. Qui traite des propriétés générales des triangles sphériques rectangles ou non rectangles, & de leur résolution par analogie, 46

PREMIERE SECTION. Des triangles sphériques en général, ibid. & suiv.

SECONDE SECTION. De la Résolution des triangles sphériques rectangles, 53 & suiv.

Démonstration du Théorème général de Népet, sur les triangles sohériques rectangles,

Jonersques rectangles, 37

De la valeur des angles d'un triangle rectangle, eu égard aux côtés qui comprennent l'angle droit, 58

TROISIEME SECTION. De la résolution des triangles sphériques obliquangles,

Démonstration d'un Théorème général sur les triangles sphériques obliquangles, analogue à celui de Népet sur les triangles rectan-

gles, 63 & 64 Résolution d'un triangle sphérique obliquangle, dont on connoît les trois côtés on les trois angles. Examen de toutes les formules qu'on pouvoit employer, pour trouver un angle ou un côté, 65 & suiv.

QUATRIEME SECTION. Démonstration des fameuses Analogies de Néper, desquelles on déduit les analogies de la Trigonométrie rectiligne : on déduit aussi de ces formules d'autres analogies remarquables, 76 & suiv.

CHAPITRE III. De la Résolution Graphique ou Géométrique des Triangles sphérique quelconques,

Observation sur la nature de ces Solutions, ibid. & suiv.
Problème I. Connoissant dans un triangle quelconque deux côtés & l'angle compris; trouver i°, un des angles sur la base ou le troisseme côté: 2°, ce troisieme côté.

88 & 89

Divers Scholies dans lesquels on expose d'autres manieres de ré-Soudre le même problême,

Problème II. Connoissant deux angles avec le côté adjacent dans un triangle sphérique quelconque; trouver 10, les deux autres côtés s

20, le troisseme angle,

Problème III. Comoissant deux côtés quelconques d'un triangle sphérique, & l'un des angles opposés à ces côtés; trouver 10, le proisieme côié : 20, les deux autres angles,

Autre solution du même Problème.

Problème IV. Connoissant deux angles quelconques avec un côté opposé à l'un de ces angles; trouver 10, le côté opposé à l'autre angle : 2°, le troisieme côté : 3°, le troisieme angle,

Problème V. Connoissant les trois côtés d'un triangle sohérique quelconque, trouver un angle quelconque du même triangle, 95 & 96

Problème VI. Connoissant les trois angles d'un triangle, trouver

un quelconque de ses côtés,

Problème VII. Connoissant l'ellipse qui est la projection ortographique d'un grand cerele; trouver sur le plan de projection l'apparence des Poles de ce même grand cercle. Et réciproquement ; ayans la projection des Poles d'un grand cercle, trouver l'ellipse qui est la projection de ce grand cercle,

Problème VIII. Trouver les dimensions de l'ellipse qui est la projection ortographique d'un petit cercle de la sphere.

Application des derniers problèmes aux projections dont on fait usage dans la Théorie des éclipses, 98 & luiv.

Problème IX. Trouver 10, la projection de l'arc abaissé perpendieulairement d'un angle sur le côté opposé. 20, La grandeur des segments de la base. 3°, Les segments de l'engle divisé. 4°, La valeur de l'arc perpendiculaire,

Problème. Résolution géométrique d'un triangle sphérique quelconque dont on connoît les trois côtés, par le développement des mê-108 & fuiv . mes côtés ,

CHAPITRE IV. De la Résolution analytique ou algébrique des triangles sphériques quelconques. 110

Problème I. Trouver les rapports entre les sinus des angles & ceux des côtés opposés,

Problème II. Connoissant deux côtés & l'angle compris; trouver 10, un angle quelconque. 2°, Le troisieme câté,

Problème III. Supposant les mêmes données, trouver le troisseme côté indépendamment des angles adjacents, 114

Problème IV. Connoissant deux anglessur un côté; trouver 10, un câté quelconque. 20, Le troisieme angle,

Nij

Problème V. Avet les mêmes données, trouver immédiatemens le troisseme angle,

Problème VI. Connoissant deux côtés & l'un des angles opposés à ces côtés; treuver 1º, l'angle compris entre les deux côtés. 1º, Le sôté adjacent à l'angle donné,

Problème VII. Connoissant deux angles & l'un des côtés oppofés; tropever 1°, le côté adjacent. 2°, Le troisteme angle. 3°, Le trois-

sieme côté,
Problème VIII. Connoissant les trois côtés d'un triangle quelconque; trouver un angle quelconque du même triangle,
122

Problème IX. Connoissant les trois angles d'un triangle, trou-

ver un côté quelconque,

Observation sur les prolbèmes VI & VII, où l'on compare les

folutions analysiques & synthesiques pour les ramener à la même, expression,

Scholie pour déduire des formules précédentes souses celles des sriangles rectangles,

Problème X. Supposant un arc abaissé perpendiculairement d'un angle sur le côté opposé; trouver en sinus, cos. tang. & cotang. 1°, Les rapports des segments de la base aux angles adjacents à cette base. 2°. Les rapports des mêmes segments avec les côtés correspondants. 3°, Les rapports des segments de l'angle versical aux côtés de l'angle adjacent. 4°, Les rapports des segments du même angle aux angles sur la base,

Construction de quelques-unes des formules découverses aux problèmes précédents par les Logarithmes. Application à divers exemples,

Problème XI. Construire par les Tables des finus l'équasion x'+2 a x = bb,

Problème XII. Construire par les Tables des sinus les racines de l'équation x' ± 22x + bb = 0, 134 Construction des équations du troisieme degré par les Tables des

Construction des equations du troiseme degré par les Tables des finus,

Problème I. Trouver les racines de l'équation x'-px+q = 0 lorsque \frac{1}{27} p' > \frac{1}{4} qq, 136
Problème II. Trouver les racines de l'équation x'-px+q = 0

Isospane II. Irouver les racines de l'équasion x' - px + q = 0

Isospane 17 p3 < 4 qq,

Problème III. Trouver les racines de l'équasion x' + px + q = 0

Application des dernieres solutions à différents exemples, 139 & s.

CHAPITRE V. Des analogies différentielles des triangles sphériques & rectilignes quelconques,

114

PREMIERE SECTION. Où l'on démontre les propositions nécessaires à cette Théorie, ibid. & suiv.

SECONDE SECTION. Des variations d'un triangle sphérique ou rectiligne, dans lequel on suppose un angle constant, ainsi que le côté qui lui est adjacent, 145 & s.

TROISIEME SECTION. Des variations d'un triangle sphérique ou rectiligne quelconque, en supposant un angle constant avec le côté qui lui est opposé, 149 & suiv.

QUATRIEME SECTION. Des variations d'un triangle sphérique ou rectiligne, lorsque deux côtés demeurent constants,

CINQUIEME SECTION. Des variations d'un triangle fphérique dans lequel on suppose deux angles constants,

Application de cette Théorie à différents exemples,

Premier Exemple. Déserminer l'erreur qu'on peut commettre sur une hauteur par l'erreur connue dans l'angle observé, 159

Second Exemple. Trouver l'heure du jour ou de la nuit par la hauteur observée d'une étoile, ou d'un astre quelconque; & déterminer l'erreur du temps d'après celle connue dans la hauteur observée,

Troisieme Exemple. Où l'on fait l'application des principes précédents au problème du plus court crépuscule, après avoir résolu le problème pour deux almikantarats quelconques dissérents de l'horizon & du cercle crépusculaire, 162 & suiv.

Quatrieme Exemple. Trouver en tout temps la correction qu'il faut faire au midi conclu par les hauteurs correspondantes, lorsque l'astre observé subit une variation en déclinaison pendant l'interpalle des observations,

Problême. Trouver l'aire d'un triangle sphérique quelconque, 168

CHAPITRE VI. Application des regles démontrées aux Chapitres précédents à différents problèmes d'Astronomie sphérique, 170

Problème I. Connoissant le lieu du soleil dans l'écliptique; trouver sa déclinaison ou sa distance à l'équateur, ibid.

Problème II. Connoissant la déclinaison du soleil, & de plus dans quelle saison de l'année on se trouve, déterminer le lieu de ces astre dans l'éclipsique,

Problème III. Connoissant le lieu du soleil dans l'écliptique ?

Problème IV. Connoissant la latitude d'un sieu & la déclinaison du soleil; trouver son amplitude orientale ou occidentale, ibid.

Problème V. Connoissant la latitude d'un lieu, & le degré du soleil dans l'écliptique; trouver le point de l'équateur, qui arrive à l'horizon en enéme temps que le soleil, ou, ce qui revient au même, l'ascension oblique qui convient à cette latitude & au lieu du soleil,

Problème VI. Connoissant la latitude & le lieu du soleil dans l'écliptique; trouver l'angle de l'écliptique avec l'horizon à l'instant du lever de cet astre,

Problème VII. Connoissant la déclinaison d'un astre & la latisude de l'observateur; trouver 1°, le moment auquel il parost monser perpendiculairement à l'horizen... 2°, La hauteur de l'astre dans le vertical où ce phenomene a lieu. 3°, L'angle de ce vertical avec le méridien,

Probleme VIII. Connoissant la latitude & la déclinaison du soleil;

rouver l'heure de son lever & de son coucher,

Problème IX. Connoissant la latitude, la déclinaison & la hauteur du soleil sur l'horizon; trouver l'heure qu'il est, 178
Problème X. Connoissant la latitude, la déclinaison du soleil & sa hauteur sur l'horizon; trouver l'angle du vertical du soleil avec le méridien. 180

Problème XI. Connoissant la latitude, la déclinaison & l'heure à laquelle le soleil s'est trouvé dans un vertical dont on ignore la position; trouver l'angle que sais et même vertical avec le méridien.

Problème XII. Connoissant l'heure qu'il est, la déclinaison &

la hauseur du soleil; trouver la latitude du lieu,

Problème XIII. Connoissant la déclinaison du soleil, sa hauseur of son angle azimusal, c'est à-dire, l'angle de son vertical avec le méridien; trouver la latitude.

Problème XIV. La longitude & la latitude d'une ésoile étans donnée; trouver sa déclinaison, 184 Problème XV. Supposant les mêmes données; trouver l'ascen-

Problème XV. Supposant les mêmes données; trouver l'ascenfion droite de l'étoile, & l'angle du cercle de latitude avec le cercle de déclination qui passent par cette étoile, 185

Problème XVI. Connoissant le lieu du soleil dans l'écliptique, l'heure qu'il est aves la latitude de l'observateur, la hauteur d'un astre & l'angle de son vertical avec le méridien; trouver la déclinaison de ce même astre & son ascension droite,

Problème XVII. Connoissant les ascensions droites, les décliclinaisons & les distances en degré de deux étoiles sixes observées dans un même versical; trouver la latitude de l'observateur, 189

199

Problème XVIII. Connoissant les latitudes & longitudes de deux points placés sur le globe terrestre; trouver la distances de ces deux points,

Problème XIX. Connoissant les latitudes de deux Villes & leurs

distances, trouver leur différence en longitude,

FIN DE LA TABLE DES MATIERES.

Fautes à corriger.

Page 81, lig. 1, demi-somme des côtés: lisez; demi-somme des angles.

angles.

Page 94, lig. 14, au lieu des points C, c': lisez; C, C'.

Ibid. 9 lignes plus bas, détermineroit: lisez; détermineront.

Page 168, vers le bas, au lieu de M, N, O: lisez; M, O, N.

Page 169, lig. 9, lorsqu'elle surpassera: lisez; lorsqu'elle sera moindre.

